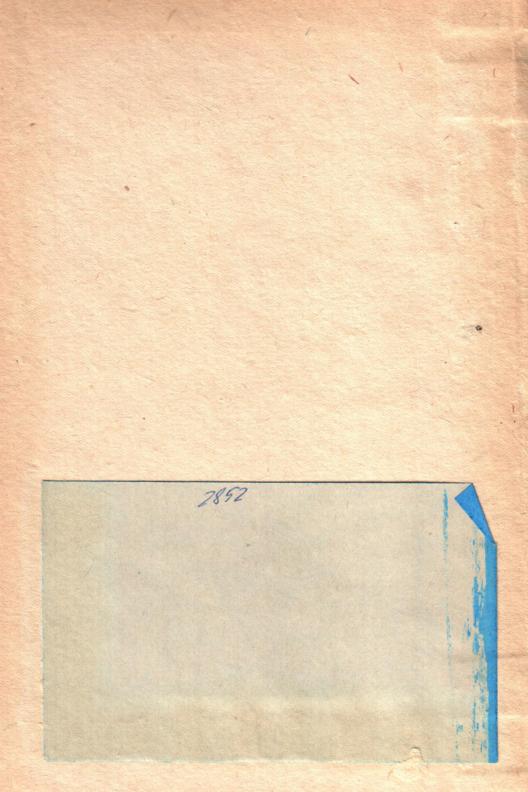
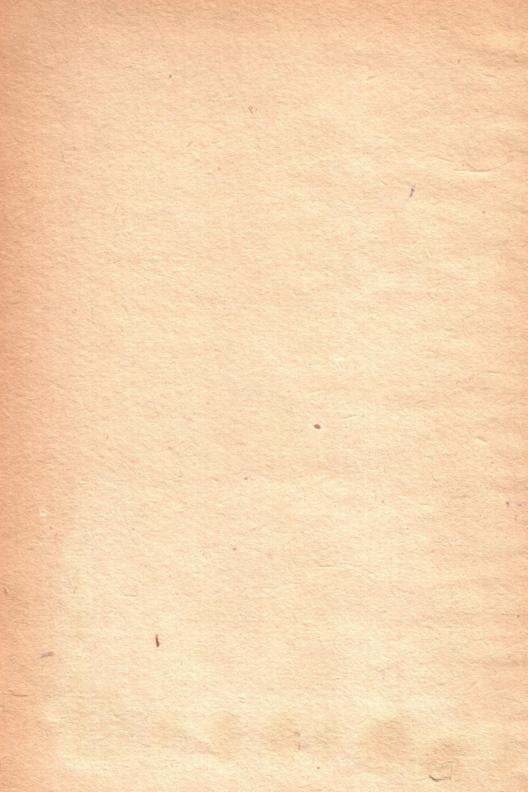
531

Cycual

Ochoba anaugur.







531

G. SOUSLOW,

professeur à l'Université de Kieff. Traité de mécanique rationnelle.

основы аналитической механики

Г. К. СУСЛОВА,

профессора университета Св. Владиміра.

Томъ 1.

ЧАСТЬ ВТОРАЯ.

динамика точки.

проверено

издание второв



THE THE THE PROPERTY.

О ИЗДАНІЕ КНИГОПРОДАВЦА Н. Я. ОГЛОБЛИНА Кіевъ, Крещатикъ № 33. || С.-Петербургъ, Екатерин. № 4. Кіевъ. 1911.

G. SOUBLOW,

则自己是 各为国际以

infinite and seems to be a

化相似相 相对相对相

ASSESSED & 7

Manager and the state of the state of

-d awai

A PRINT OF STREET

MARKET STANDARD

THE CONTRACT OF THE PARTY OF TH

Вторая часть перваго тома моихъ "Основъ аналитической механики" издана въ той же формѣ, какъ и первая. Содержаніе второй части составляетъ динамика точки; третья часть, въ которую войдутъ геометрія массъ, общія положенія динамики системы и статика, появится въ свѣтъ въ самомъ непродолжительномъ времени.

Проф. Г. Сусловъ.

Кіевъ. Мартъ 1911.

Propher of the supplemental and the supplemental and supp

Apon. J. Opinica.

All manual main

ОГЛАВЛЕНІЕ.

§§	STATE OF SECOND STATE OF SECON	Стр.		
		III		
	Оглавленіе	1.		
	динамика.			
	глава VIII.			
	Основные законы движенія (Axiomata sive leges motus).			
85. 86. 87.	Матерія. Масса. Плотность	1 2 3		
88. 89. 90. 91.	Первый законъ Ньютона	3 4 6 8		
	динамина точни.			
	глава іх.			
Мате	еріальная точка. Дифференціальныя уравненія движенія то	чки		
	Ихъ интегралы.			
92. 93. 94.	Матеріальная точка	10 11 13		
	глава х.			
Прямолинейное движеніе свободной матеріальной точки.				
95. 96.	Условія, при которыхъ свободная матеріальная точка движется прямолинейно	17		
e.	отъ времени	18 19		

	VI	
§§		Стр
98.	Прямолинейное движеніе подъ дъйствіемъ силы, зависящей лишь отъ скорости	24
	глава XI.	
	Простъйшіе случаи прямолинейнаго движенія свободной	
	матеріальной точки.	
99.	Криволинейное движение точки, сводящееся на задачу о нъсколь-	
100.	кихъ прямолинейныхъ движеніяхъ отдъльныхъ точекъ	31
101.	Криволинейное движеніе тяжелой точки	31
101.	нально разстоянію	33
102.	Отталкивание точки неподвижнымъ центромъ прямопропорціо-	00
	нально разстоянію	35
	глава ХІІ.	
	Законъ моментовъ количества движенія. Законъ живой	
	Силы.	
100		
103.	Законъ моментовъ количества движенія матеріальной точки	36
104. 105.	Севторіальная сворость матеріальной точки вокругь оси	37
106.	Интеграль площадей	38
107.	Три витеграла площадей	39
108.	Законъ живой силы	40
109.	Интегралъ живой силы. Функція силовая. Функція потенціальная.	42
110.	Силы, имфющія своимъ источникомъ неподвижные центры и за-	
	висящія отъ разстоянія	43
111.	Функція точки. Поверхности уровня. Дифференціальный пара-	
110	метръ перваго порядка или градіентъ	45
112. 113.	Теорема лорда Кельвина	47
114.	Свойства силовой функціи, какъ функціи точки	49
114.		10
	ГЛАВА XIII.	
	Центральныя орбиты.	
115.	Движеніе точки подъ дъйствіемъ центральной силы, функціи раз-	
	стоянія	58
116.	Движеніе подъ дъйствіемъ притяженія по Ньютонову закону	58
117.	Формула Бине	62
	ГЛАВА ХІУ.	
	Дифференціальныя уравненія движенія несвободной точки	
118.		
119.		
	щею связью	6

§§		Стр.
120.	Условіе, налагаемое на ускореніе несвободной точки удерживаю-	
	щею связью	69
121.	Условія, налагаемыя на скорость и ускореніе несвободной точки	- 17
	неудерживающею связью	70
122.	Реакція удерживающей связи. Связи идеальныя. Множитель связи.	72
123.	Дифференціальныя уравненія движенія точки, находящейся на	
	идеальной удерживающей связи	75
124.	Реакція неудерживающей связи. Дифференціальныя уравненія	
THE STATE OF THE S	движенія точки, подчиненной неудерживающей связи	77
125.	Дифференціальныя уравненія движенія точки, подчиненной двумъ	
	связямъ	79
	ТЛАВА XV.	
	Движеніе точки по поверхности.	
126.	Дифференціальныя уравненія движенія точки по поверхности .	83
120.	Интеграль площадей	88
128.	Интеграль живой силы	89
129.	Коническій маятникъ	90
130.	Движеніе по инерціи	94
131.	Движеніе по конусу вращенія	94
101.		
	ГЛАВА XVI.	
	Движеніе точки по кривой.	
132.	Дифференціальныя уравненія движенія точки по кривой	98
133.	Интегралъ живой силы	101
134.	Движеніе тяжелой точки по циклондь	102
135.	Эдементарныя свойства эдлиптическихъ интеграловъ и функцій.	105
136.	Математическій маятникъ	107
	ГЛАВА ХУП.	
	Движеніе точки по связи съ треніемъ.	
105		110
137.	Законы тренія	116
138.		
100	верхности	
139. 140.		
140.		
141.	кривой	
142.		
172.	Approprie tameson to the no beptinessinon inepoxobaton unisonation	120
	ГЛАВА XVIII,	
	Относительное движеніе матеріальной точки.	
143.	. Дифференціальныя уравненія относительнаго движенія матер	i-
	альной точки	

§§ .	VIII	
22 .		Стр.
144.	Интеграль, производный отъ интеграла жввой силы	128
145.	движение тяжелой точки по отношению къ вращающейся зочить	129
146.	Маятникъ Фуко	135
	The same of the sa	
	ГЛАВА XIX.	
	Мгновенныя силы. Ударъ точки о связь.	
147.	Импульст сили	
148.	Импульсъ силы	139
149.	Теорема лорда Кельвина	141
150.	Which marchandron toakh o chaor	142
151.		145
	Japa	154
	жения делиния по чения простига.	
	, aroons jogon on appor minimum, amount of amountaries of the	
	Action of the contract of the	
	The second secon	
	The first of the second of the second	
	anceste no magazin	
	municaie no rouses njungais.	
	THAMA ATT. OF THE STATE OF THE	
	Mosage on never element	
	Louis on narry streams, similarly measurements	
	the same of the second second second analysis.	
	The same of the state of the same of the s	
	община спотиру и винтичеству и на подражения в функции.	
-20	the second property of the second second second second second second	
	THIM XIII	
	the completely an action of these electrically	
811		
	· 大學是一個是一個是一個的學學是一個是一個的是一個,但是一個的學學是一個的學學是一個的學學是一個的學學。	
	consistent on manifestrational appropriate absence that the	
	EULY AUDE	
	CHEST RONGLE COURSE SUSPENSES COURSE P. 190	

(reas case a so), a normal cert as magnification accura metals

разова масей кубическаго десиметра поды из Пельяви, его

HAT . STREET HOLD HOLD HORSE TO BOOK TO THE PRINCES.

as & my .ra

ваутра он Пусть объемь, ограниченный поверхностью б. будеть

he rose in the constitue of an antiperior of ora-

Основные законы движенія.

(Axiomata sive leges motus).

85. Матерія. Масса. Плотность. Въ Кинематикъ мы говорили о движеніи геометрических в объектовъ, теперь перейдемъ къ разсмотренію движенія вещественных или матеріальных тель. Матерія-понятіе первоначальное и дальнъйшему опредъленію не подлежить; мы можемъ только описательно изложить качества матеріи. Прежде всего матерія представляеть собою величину изм вримую; другими словами, количество матеріи въ какомъ либо тыль можеть быть выражено числомь. Затымь матерія протяженна, т. е. занимаетъ накоторый объемъ, имаетъ длину, ширину и высоту. Далье она обладаеть способностью двигаться. Поэтому, если часть матеріи исчезла изъ какого либо объема, то мы всегда можемъ допустить, что она переместилась въ другое мъсто, и никогда не имъемъ достаточно данныхъ для утвержденія, что она уничтожилась, - отсюда заключаемъ о неразрушимости матеріи и о постоянств в ея количества въ міръ. Въ объемъ, сплошь заполненный матеріей, не можеть быть помъщено новое количество матеріи, - это свойство носить названіе непронипаемости.

Количество матеріи въ какомъ либо тіль называется его массою. За единицу массы принимается граммъ, одна тысячная часть массы эталона, хранящагося въ Парижь. При изготовленіи эталона*) "килограмма" имъли въ виду сдълать массу его

^{*)} Le kilogramme prototype des Archives.

равною массѣ кубическаго десиметра воды при 4° Цельзія, но позднѣйшія измѣренія обнаружили, что эта цѣль не была достигнута; масса куб. дес. воды вѣситъ 1000,013 грамма.

Количество матеріи, заключенное въ единицѣ объема какогонибудь тѣла, называется с ред нею плотностью тѣла. Всѣ тѣла измѣняють свой объемъ съ измѣненіемъ температуры; отсюда вытекаетъ, что видимый объемъ тѣла не сплошь заполненъ матеріей (тѣла с к в а ж н ы), а потому, если въ различныхъ частяхъ какого либо тѣла вырѣзать одинаковые объемы, то, вообще говоря, массы въ этихъ объемахъ будуть различны. Возьмемъ какую либо точку A внутри объема, занятаго тѣломъ, и построимъ замкнутую поверхность S такъ, чтобы A лежала на этой поверхности или внутри ея. Пусть объемъ, ограниченный поверхностью S, будетъ Δv , а масса, заключенная въ этомъ объемѣ, Δm . Разсмотримъ предѣлъ отношенія $\frac{\Delta m}{\Delta v}$ въ томъ предположеніи, что поверхность S стягивается въ точку A. Если этотъ предѣлъ σ существуетъ, то онъ называется плотность ю тѣла въ точк σ

$$\sigma= ext{Пред.}\left\{rac{\Delta m}{\Delta v}
ight\}_{\Delta v\,=\,0}$$

Количество σ, вообще говоря, функція координать точки A; если для всёхъ точекъ внутри тёла σ равно одному и тому же постоянному, то тёло называется однороднымъ. Единица плотности сложная; она зависить отъ единицъ массы и длины. Символомъ можно эту единицу изобразить такъ:

ед. плотности
$$=\frac{\text{граммъ}}{(\text{сант.})^3}$$

86. Количество движенія тѣла. Измѣненіе движенія (mutatio motus). Въ геометрическомъ смыслѣ матеріальное тѣло мы можемъ разсматривать какъ трехмѣрную деформирующуюся среду (§ 38). Поэтому движеніе данной массы можеть быть крайне разнообразно. Въ настоящей главѣ мы будемъ говорить исключительно о простѣйшемъ возможномъ движеніи массы, а именно о томъ, когда масса движется поступательно (§ 58), подобно твердому тѣлу. Тогда всѣ точки массы имѣютъ одновременно одну и ту же скорость, одно и то же ускореніе. Общія всѣмъ точкамъ массы скорость и ускореніе мы будемъ въ дальнѣйшемъ называть для краткости скорость массы, ускореніе массы.

Пусть тёло движется поступательно со скоростью v. Если масса тёла m, то произведеніе mv называется количеством ъ движенія тёла. Количество движенія—векторъ, совпадающій по направленію со скоростью.

Геометрическая производная по времени отъ количества движенія носить названіе измѣненія движенія (mutatio motus, по Ньютону). Эта производная по величинѣ, очевидно, равняется произведенію изъ массы на ускореніе, а по направленію совпадаєть съ ускореніемъ (§ 4, § 49).

Единицы количества движенія и измѣненія движенія такимъ образомъ зависять оть основныхъ единицъ массы, длины и времени:

ед. кол. движ.
$$=$$
 (ед. массы) . (ед. скор.) $=$ $\frac{\text{(граммъ) (сант.)}}{\text{сек. сред. врем.}}$; ед. измѣн. дв. $=$ (ед. массы) . (ед. ускор.) $=$ $\frac{\text{(граммъ) (сант.)}}{\text{(сек. сред. врем.)}^2}$.

- 87. Сила. Одно и то же тыло можеть двигаться самымъ разнообразнымъ способомъ. Поэтому извыстный характеръ движенія тыла считается случайнымъ качествомъ тыла, зависящимъ не отъ самого тыла, а отъ вишнихъ условій. Эти внышнія условія, заставляющія массу измынть свое движеніе, мы называемъ с и да м и. Высти силы въ анализъ мы можемъ не иначе, какъ съ помощью ряда зараные сдыланныхъ условій или опредыленій. Наиболые просто и строго изложены эти основныя опредыленія подъ названіемъ ахіо mata sive leges motus Ньютономъ въ его "Philosophiae naturalis principia mathematica" (1687 г.). Всякія поздныйнія понытки реформировать или измынить Ньютоновы положенія не могуть быть признаны удачными. Поэтому въ дальныйшемъ мы будемъ держаться, какъ можно ближе, Ньютона, пользуясь лишь при изложеніи болье употребительными теперь терминами.
- 88. Первый занонъ Ньютона. Прэжде всего необходимо условиться о томъ признакъ, по которому мы узнаемъ, что сила дъйствуетъ на данную массу, или, какъ говорятъ, сила приложена данной массъ. Простъйшимъ изъ движеній тъла, безспорно, мить движеніе прямолинейное и равномърное; скорость такого движенія постоянна по величинъ и направленію, слъд., ускореніе мяно нулю. Частнымъ случаемъ равномърнаго движенія будетъ массы. Мы принимаемъ, что движеніе такого рода масса по себъ, безъ дъйствія на нее силы, а если масса совершаетъ движеніе со скоростью перемънною величинъ или направленію, т. е. движеніе съ ускореніемъ,

отличнымъ отъ нуля, то не иначе, какъ отъ дъйствія на нее нъкоторой силы. Другими словами, дъйствіе силы на массу обнаруживается существованіемъ ускоренія въ движеніи массы. Сделанное нами условіе или опредъленіе носить названіе перваго закона Ньютона или закона и нерціи. Подъ инерціей разумъется неспособность матеріи самой по себъ измънять свою скорость.

У Ньютона первый законъ изложенъ такъ:

Corpus omne perseverare in statu suo quiescendi vel movendi uniformiter in directum nisi quatenus illud a viribus impressis cogitur statum suum mutare.

Всякое тело сохраняеть свое состояние покоя или прямолинейнаго и равномърнаго движенія, если только приложенныя къ нему силы не побуждають его изм'внить свое состояніе.

89. Второй законъ Ньютона. Законъ параллелограмма силъ. Первый законъ Ньютона даеть намъ возможность обнаружить, приложена ли къ данной массъ сила или нътъ: если масса движется съ ускореніемъ, сила приложена; если нать ускоренія, нать и силы. Посмотримъ теперь, какъ сравнить между собою величины двухъ силь. Силы могуть отличаться одна оть другой во первыхъ тъмъ, что онъ приложены къ различнымъ массамъ; во вторыхъ тымь, что онь сообщають массамь различныя ускоренія. Двь силы, сообщающія равнымъ массамъ равныя ускоренія, мы признаемъ равными, такъ какъ для различенія ихъ не имъемъ основанія.

Положимъ, что некоторая масса т иметь въ разсматриваемый моменть ускорение д. Раздылимь эту массу на п равныхъ частей, и пусть каждая изъ нихъ будеть m_1 , такъ что $m=nm_1$. Тогда про одно и то же явленіе-движеніе массы т съ ускореніемъ g, мы можемъ сказать, или, что къ массѣ m приложена сила f, сообщающая ей ускореніе g, или, что къ n массамъ m_1 приложены n равныхъ между собою силъ f_1 , сообщающихъ каждой массъ m_1 то же ускореніе д. Отсюда естественно принять, что сила f въ п разъ больше силы f_1 , или,

т. е. силы, сообщающія различнымъ массамъ равныя ускоренія,

прямопропорціональны массамъ.

Ускореніе массы представляеть собою векторъ; слід., мы можемъ разсматривать это ускореніе, какъ геометрическую сумму двухъ или болъе векторовъ, и въ этомъ смыслъ условно можемъ говорить (§ 84), что данная масса имфеть, вмфсто одного, одновременно два, три или болъе ускореній. Распространимъ то же условіе и на силы, т. е. примемъ, что на массу могутъ одновременно дъйствовать нъсколько силь, при чемъ только ускоренія, сообщаемыя массь этими силами, должны въ геометрической суммь давать ускореніе массы.

Положимъ, что одна и та же масса m отъ двухъ силъ f_1 и f_2 получаеть различныя ускоренія g_1 и g_2 , и пусть $g_2 = ng_1$. Тогда, по предъидущему, мы можемъ представить себъ, что во второмъ случав на массу т дъйствуеть не одна сила f_2 , а п равныхъ между собою силь φ , сообщающихъ каждая ускореніе g_1 . Силы φ и f_1 мы считаемъ равными, такъ какъ онъ равнымъ массамъ сообщаютъ равныя ускоренія. Отсюда принимаемъ, что $f_2 = nf_1$, или

$$\frac{f_1}{f_2} = \frac{g_1}{g_2} \,, \tag{2}$$

т. е. силы, сообщающія равнымъ массамъ различныя ускоренія, пропорціональны этимъ ускореніямъ.

Сравнимъ теперь дв силы f и f_1 , сообщающія массамъ mи т, соотвътственно ускоренія д и д. Разсмотримъ еще третью силу f_0 , сообщающую масс m_1 ускореніе g. Тогда по (1) сравненіе силь f_0 и f даеть:

$$rac{ ilde{f}}{f_0} = rac{m}{m_1}$$
;

съ другой стороны по (2):

$$rac{f_0}{f_1} = rac{g}{g_1}$$
 .

Перемножая эти равенства, получимъ

$$\frac{f}{f_1} = \frac{mg}{m_1 g_1} \,, \tag{3}$$

т. е. силы, сообщающія различнымъ массамъ различныя ускоренія, относятся между собою, какъ произведенія соотвътственныхъ массъ ва ускоренія.

Ускореніе, результать действія силы на массу, представляєть собою векторъ; поэтому мы принимаемъ, что и сила также можеть быть изображена векторомъ, совпадающимъ по направленію съ ускореніемъ, но по (3) пропорціональнымъ произведенію изъ на ускореніе. Сдъланное нами раньше условіе о совмъстномъ приствій наскольких в силь на данную массу можемь теперь форвыпровать такъ: если масса движется съ ускореніемъ, то можно вызать безразлично, что на нее дъйствуеть одна сила или совиъстно нъсколько силъ, если только геометрическая сумма послъднихъ

равна предъидущей силъ.

Геометрическая сумма нёскольких силь, приложенных в къ одной и той же массъ, носить название равнодействующей силы.

Когда за единицу силъ принята сила, которая единицѣ массы (грамму) сообщаетъ единицу ускоренія (сантиметръ въ секунду на секунду), то по (3) найдемъ

$$f = mg$$

т. е. величина силы выразится, какъ произведение чиселъ, представляющихъ собою величины массы и ускорения. Въ этомъ случав едипица силы носитъ название дины и представится такимъ символомъ:

$$(дина) = \frac{(граммъ). (сантим.)}{(сек. ср. вр.)^2}.$$

Изъ всего сказаннаго вытекаетъ, что сила характеризуется 1) мъстомъ приложенія, 2) своею величиною и 3) своимъ направленіемъ.

Сдъланныя нами условія о величинъ, направленіи и совмъстномъ дъйствіи силъ изложены Ньютономъ въ его второмъ законъ и примъчаніи (corollarium) къ этому закону.

Второй законъ говорить:

Mutationem motus proportionalem esse vi motrici impressae et fieri secundum lineam rectam qua vis illa imprimitur.

Измѣненіе движенія (§ 86) пропорціонально приложенной силѣ и происходить въ направленіи силы.

Въ примъчании къ этому закону говорится о совмъстномъ дъйствии силы.

Corpus viribus conjunctis diagonalem parallelogrammi eodem tempore describere quo latera separatis.

Отъ совокупнаго дъйствія (двухъ) силь тьло описываеть діагональ параллелограмма въ теченіе того же времени, какъ и стороны его при дъйствіи силь порознь.

Условіе о совм'я стномъ д'я йствій силь обыкновенно называется закономъ параллелограмма силъ.

90. Третій законъ Ньютона или законъ дъйствія и противодъйствія. Первый законъ Ньютона учить насъ, какъ узнать, приложена ли сила къ тълу, второй указываеть величину и направленіе силы. Но всетаки эти два закона пе дають полнаго и законченнаго опредъленія силы: съ одной стороны остается безъ отвъта вопросъ, какая причина тому, что сила дъйствуеть на массу, а

съ другой, по закону параллелограмма, мы можемъ предполагать безразлично, что на тъло дъйствують одна или много силъ, лишь бы всъ эти силы имъли одну и ту же равнодъйствующую, и пока не имъемъ основаній остановиться на какой либо изъ возможныхъ въ безконечномъ числъ комбинацій. Выходъ изъ этой неопредъленности, а вмъстъ съ тъмъ и разрышеніе вышеупомянутаго вопроса о причинъ или источникъ силы, и дается третьимъ закономъ Ньютона или закономъ о дъйствіи и противодъйствіи.

Искать причину изм'тненія скорости какой дибо массы мы можемъ лишь въ томъ, что сколо движущейся массы находятся еще и другія массы. Если бы разсматриваемая масса была одна, была вполив изолирована въ мірв, то мы не имели бы никакихъ основаній допускать, что движеніе ея изм'вняется. Даже само движеніе не им'то бы тогда никакаго физическаго значенія; конечно, можно было бы вообразить безчисленное множество гипотетическихъ средъ, въ которыхъ двигалась бы разсматриваемая масса, но любое изъ такихъ движеній было бы геометрическимъ построеніемъ, а не физическимъ явленіемъ. Явленіемъ физическимъ можеть быть лишь движение тыла относительно другого тыла, т. е. движение среды, геометрически связанной съ одной массой, въ средь, геометрически зависящей отъ другой. Но, когда у насъ имъются хотя бы двъ массы, то уже мыслимо, что различие въ ихъ взаимномъ положеніи можеть вліять на движеніе массъ другь относительно друга. Поэтому законъ объ источникъ силъ долженъ быть таковъ, чтобы уже и для двухъ массъ онъ давалъ вполнъ законченный результать.

Мы принимаемъ, что источникомъ силы F, дѣйствующей на массу M, служить такая масса M_1 , на которую дѣйствуеть сила F_1 , равная, но прямопротивоположная силѣ F.

Если силу F навовемъ дъйствіемъ, а силу F_1 противодъйствіемъ, то можемъ сказать, что всякому дъйствію соотвътствуетъ равное и прямопротивоположное ему противодъйствіе.

Сдѣланное условіе, очевидно, выполняеть высказанное раньше требованіе, чтобы и для двухъ массъ не осталось ничего неопрельзеннаго: источникомъ для силы F_1 , по тому же правилу, оказывается масса M и, слѣд., система силь F и F_1 вполнѣ опредѣленая и замкнутая.

Теперь уже ясна необходимость закона параллелограмма и выкая неопределенность исчезаеть: тё силы действують на массу, которыхъ мы можемъ указать источникъ. Если известенъ выточникъ для одной силы, то и приложена на самомъ деле къ только одна сила, и след., разложене ея представляетъ собою выточникъ, то должно искать для двухъ, трехъ или более, и только

тогда определится, какія силы и въ какомъ числе приложены къ

Ньютономъ третій законъ формулируется такъ:

Actioni contrariam semper et aequalem esse reactionem sive corporum duorum actiones in se mutuo semper esse aequales et in partes contrarias dirigi.

Дѣйствію всегда соотвѣтствуеть равное и противоположное противодѣйствіе или дѣйствія двухъ тѣлъ другъ на друга всегда

равны и прямопротивоположно направлены.

Замѣтимъ, что высказанный нами законъ, требующій, чтобы дѣйствіе и противодѣйствіе были равны и прямопротивоположны (§ 6), даеть возможность указать источникъ лишь для такихъ силъ, которыя дѣйствують на массу безконечно малыхъ размѣровъ, да и источникомъ можетъ служить лишь масса размѣровъ также безконечно малыхъ. Иначе, для конечныхъ массъ о прямой противоположности не можетъ быть рѣчи, такъ какъ точекъ приложенія силъ будетъ безчисленное множество. Поэтому, когда силы приложены къ массѣ, занимающей конечный объемъ, надо предварительно разбить эту массу мысленно на безконечно малые элементы и затѣмъ уже искать источники для силъ, дѣйствующихъ на элементарныя массы.

Законъ о дъйствіи и противодъйствіи заканчиваеть собою тоть рядь опредъленій или условій, съ помощью которыхъ вводится въ Механику понятіе о силъ. Мы придерживались изложенія Ньютона, причемъ основнымъ понятіемъ служило у насъ понятіе о матеріи или массъ, и изъ него, съ помощью понятій о времени и пространствъ, мы получили, какъ производное понятіе, силу. Можно было бы итти обратнымъ путемъ и взять за основное понятіе силу, тогда понятіе о массъ можно было бы ввести съ

помощью ряда условій, подобныхъ вышеприведеннымъ.

91. Движеніе массы относительно другой массы. Въ § 89 мы упомянули, что физическимъ явленіемъ можетъ быть лишь движеніе одного тѣла относительно другого; опредѣлимъ точнѣе, что мы подразумѣваемъ подъ такимъ движеніемъ. Геометрическимъ образомъ, связаннымъ съ представленіемъ о массѣ, служитъ трехмѣрная среда (§ 38). Если масса твердая, т. е. такая, что разстояніе между любыми двумя точками въ ней остается постояннымъ, то среда, ей соотвѣтствующая, будетъ неизмѣняемою; для массы мягкой среда будетъ деформирующеюся. Въ первомъ случаѣ среду (неизмѣнную) легко распространить и за границы объема, занятаго самою массою, а потому опредѣлить, что называется движеніемъ какой либо массы, твердой или мягкой безразлично, относительно твердой, нетрудно: это движеніе нѣкоторой деформирующейся или неизмѣнной среды, соотвѣтствующей движущейся массѣ,

Average of a very supply of

въ средъ, неизмънно связанной съ твердою массою. Если же тъло A, относительно котораго мы желаемъ разсмотръть движенее другого тъла B, само мягкое, то подъ движеніемъ тъла B относительно A, соотвътствующимъ данному моменту, будемъ разумъть движеніе B относительно массы A, затвердъвшей въ той конфигураціи, которую она имъла въ разсматриваемый моменть. Такимъ образомъ и здъсь придется имъть дъло лишь съ движеніемъ въ неизмъняемой средъ.

Mareplantan reess, Anchorpennia them vinturelle

The same and the same of the same section of the same of the same

some no his needs appears apequations are promoted force of

THE RESERVE OF THE PARTY OF THE PARTY WHEN THE PART

ДИНАМИКА ТОЧКИ.

the straight of the straight o

ГЛАВА ІХ.

Матеріальная точка. Дифференціальныя уравненія движенія точки. Ихъ интегралы.

92. Матеріальная точка. Когда масса движется поступательно, можно ограничиться изученіемъ движенія одной какойнибудь точки этой массы. Тогда естественно и силу, дѣйствующую на тѣло, изобразить векторомъ, приложеннымъ къ выбранной нами точкъ, представительницѣ остальныхъ точекъ тѣла. Такая точка, замѣняющая собою массу, носитъ названіе точки матеріальной. Вмѣсто того, чтобы говорить о тѣлѣ, движущемся поступательно подъ дѣйствіемъ силы F, можно говорить о движеніи матеріальной точки, къ которой приложена та же сила F. Матеріальная точка характеризуется не только своими координатами, какъ точка геометрическая или кинематическая, но и своею массою, т. е. массою того тѣла, движеніе котораго представляется взятою матеріальною точкою.

Мягкое тёло можеть двигаться самымь произвольнымь образомь, но мы всегда будемь предполагать, что движенія безконечно близкихь точекь массы различаются безконечно мало. Поэтому, если раздёлить движущееся тёло какими либо поверхностями, напр., координатными, на безконечно малые по объему элементы, то можно принять, что эти элементы движутся поступательно, и слёд. каждый изъ нихъ можеть быть замёненъ матеріальною точкою съ безконечно малою массою. Такимъ образомъ и самый общій случай движенія деформирующагося тёла сводится къ разсмотрёнію движенія совокупности матеріальныхъ точекъ.

Динамика точки изучаеть движение одной матеріальной точки подъ дъйствіемъ заданныхъ силь. Разсмотрение движенія совокупности матеріальных в точекь съ конечными или безконечно малыми массами составить предметь Динамики системы.

93. Дифференціальныя уравненія движенія матеріальной точки. Если второй законъ Ньютона, приміненный къ матеріальной точків, выразимъ формулою, то найдемъ:

$$(mv) = (F),$$

гд * m масса точки, v — ея ускореніе, F — равнод * ьйствующая при-

Когда система координать, опредъляющихъ положение точки, декартова, то предъидущее равенство можно замънить тремя такими (§ 49):

$$m\frac{d^2x}{dt^2} = mx'' = F\cos(Fx) = X;$$

$$m\frac{d^2y}{dt^2} = my'' = F\cos(Fy) = Y;$$

$$m\frac{d^2z}{dt^2} = mz'' = F\cos(Fz) = Z.$$
(1)

Когда же координаты какія либо криволинейныя, то (§ 52)

$$\frac{m}{A_{1}} \left\{ \frac{d}{dt} \frac{\partial h}{\partial q_{1}'} - \frac{\partial h}{\partial q_{1}} \right\} = F \cos(F1) = Q_{1};$$

$$\frac{m}{A_{2}} \left\{ \frac{d}{dt} \frac{\partial h}{\partial q_{2}'} - \frac{\partial h}{\partial q_{2}} \right\} = F \cos(F2) = Q_{2};$$

$$\frac{m}{A_{3}} \left\{ \frac{d}{dt} \frac{\partial h}{\partial q_{3}'} - \frac{\partial h}{\partial q_{3}} \right\} = F \cos(F3) = Q_{3};$$
(2)

 Q_1, Q_2, Q_3 проекціи равнод'єйствующей на соотв'єтственныя вриводинейных в координать.

Такъ напр. для сферическихъ координатъ (§§ 39 и 52), найдемъ:

$$m(\rho'' - \rho \varphi'^{2} - \rho \sin^{2}\varphi \psi'^{2}) = F \cos(F\alpha) = P;$$

$$m\left[\frac{1}{\rho} \frac{d}{dt}(\rho^{2}\varphi') - \rho \sin\varphi \cos\varphi \psi'^{2}\right] = F \cos(F\beta) = \Phi;$$

$$\frac{m}{\rho \sin\varphi} \frac{d}{dt}(\rho^{2} \sin^{2}\varphi \psi') = F \cos(F\gamma) = \Psi.$$
(3)

Для цилиндрическихъ, подобнымъ образомъ:

$$m z' = F \cos(F\lambda) = Z;$$

$$m (r' - r\theta'^2) = F \cos(F\mu) = R;$$

$$\frac{m}{r} \frac{d}{dt} (r^2\theta') = F \cos(F\nu) = \Theta.$$
(4)

Если возьмемъ проекціи ускоренія на касательную, радіусъ кривизны и бинормаль траекторіи, то (§§ 49 и 51) получимъ:

$$mrac{dv}{dt}=F_e;$$
 $mrac{v^2}{
ho}=F_
ho;$
 $0=F_b;$

гдѣ F_v , F_{ϱ} , F_{ι} проекціи равнодѣйствующей на вышеупомянутыя три направленія.

Зависимость силь отъ времени, положенія точки и скорости ея можеть быть задана произвольно, т. е. въ равенствахъ общаго типа (2) количества Q_1 , Q_2 . Q_3 произвольныя данныя функціи времени, координать, и первыхъ производныхъ отъ координать по времени:

$$Q_1 = f_1(t, q_1, q_2, q_3, q_1', q_2', q_3'); Q_2 = f_2; Q_3 = f_3.$$

Производныхъ второго и высшихъ порядковъ не вводятъ аргументами въ функціи f_1 , f_2 , и f_3 потому, что связь между сидами и ускореніями перваго и высшаго порядка не можетъ быть дана по произволу, а должна согласоваться со вторымъ закономъ Ньютона.

Такимъ образомъ, равенства (2) представляютъ собою три зависимости между временемъ, координатами q_1 , q_2 , q_3 , ихъ первыми и вторыми производными по времени. Главная задача Динамики точки состоитъ въ опредѣленіи движенія точки по заданнымъ силамъ, слѣд. конечная цѣль ея заключается въ нахожденіи координатъ движущейся точки, какъ функцій времени изъ равенствъ (2). Въ этомъ смыслѣ равенства (2) служатъ совокупными дифференціальными уравненіями второго порядка относительно трехъ неизвѣстныхъ функцій времени q_1 , q_2 , q_3 , и слѣд. задача Динамики сводится къ интегрированію системы этихъ совокупныхъ уравненій, носящихъ названіе дифференціальныхъ уравненій движенія матеріальной точки.

94. Интегралы движенія. Пріемы для интегрированія совокупныхъ дифференціальныхъ уравненій излагаются въ курсахъ Анализа,—мы ограничимся здѣсь замѣчаніями самаго общаго характера. Такъ какъ дифференціальныя уравненія движенія второго порядка относительно трехъ неизвѣстныхъ функцій $q_1, q_2, q_3,$ то самыя общія выраженія для искомыхъ функцій времени будуть содержать шесть произвольныхъ постоянныхъ. Для полученія такихъ общихъ выраженій мы въ большинствѣ случаевъ пойдемъ нижеслѣдующимъ путемъ.

Функція h .(§ 43) относительно скоростей q_1', q_2', q_3' степени второй, слѣд. производная $\frac{\partial h}{\partial q_1'}$ будеть линейною функцією отъ скоростей q_i' , а потому лѣвыя части уравненій (2) содержать вторыя производныя отъ координать лишь линейнымъ образомъ. Положимъ, что систему (2) намъ удалось замѣнить ей равносильною такою

$$\frac{d}{dt} \varphi_{1}(t, q_{1}, q_{2}, q_{3}, q_{1}', q_{2}', q_{3}') = 0;$$

$$\frac{d}{dt} \varphi_{2}(t, q_{1}, q_{2}, q_{3}, q_{1}', q_{2}', q_{3}') = 0;$$

$$\frac{d}{dt} \varphi_{3}(t, q_{1}, q_{2}, q_{3}, q_{1}', q_{2}', q_{3}') = 0.$$
(6)

Двѣ системы уравненій мы называемъ равносильными или эквивалентными тогда, когда одна изъ нихъ является слѣдствіемъ другой и наоборотъ другая слѣдствіемъ первой.

Но система (6) равносильна следующей:

$$\begin{split} & \varphi_{1}\left(t,q_{1},q_{2},q_{3},q_{1}',q_{2}',q_{3}'\right) = C_{1}\,; \\ & \varphi_{2}\left(t,q_{1},q_{2},q_{3},q_{1}',q_{2}',q_{3}'\right) = C_{2}\,; \\ & \varphi_{3}\left(t,q_{1},q_{2},q_{3},q_{1}',q_{2}',q_{3}'\right) = C_{3}\,; \end{split} \tag{7}$$

С₁, С₂, С₃ произвольныя постоянныя. Равенства (7) и позамя имъ, т. е. содержащія время, произвольныя позамяныя, координаты, скорости и справедливыя въ силу префенціальныхъ уравненій движенія, носять названіе пер-

Допустимъ далѣе, что и систему (7) мы съумѣемъ свести къ ей равносильной:

$$\begin{split} &\frac{d}{dt}\,\Psi_{1}\left(t,\,q_{1},\,q_{2},\,q_{3},\,C_{1},\,C_{2},\,C_{2}\right)=0\,;\\ &\frac{d}{dt}\,\Psi_{2}\left(t,\,q_{1},\,q_{2},\,q_{3},\,C_{1},\,C_{2},\,C_{3}\right)=0\,;\\ &\frac{d}{dt}\,\Psi_{3}\left(t,\,q_{1},\,q_{2},\,q_{3},\,C_{1},\,C_{2},\,C_{3}\right)=0\,. \end{split}$$

Но эта система равносильна следующей:

$$\begin{split} \Psi_{1}\left(t,\,q_{1},\,q_{2},\,q_{3},\,C_{1},\,C_{2},\,C_{3}\right) &= C_{4}\,; \\ \Psi_{2}\left(t,\,q_{1},\,q_{2},\,q_{3},\,C_{1},\,C_{2},\,C_{3}\right) &= C_{5}\,; \\ \Psi_{3}\left(t,\,q_{1},\,q_{2},\,q_{3},\,C_{1},\,C_{2},\,C_{3}\right) &= C_{6}\,. \end{split} \tag{8}$$

Полученныя равенства и подобныя имъ, т. е. содержащія время, координаты, произвольныя постоянныя, не заключающія въ себъ скоростей и справедливыя въ силу дифференціальныхъ уравненій движенія, носять названіе вторыхъ интеграловъ движенія. Когда найдены три независимыхъ другь отъ друга вторыхъ интеграла, содержащихъ шесть независимыхъ другь отъ друга произвольныхъ постоянныхъ, то задача интегрированія кончена: мы можемъ отсюда опредълить самыя общія выраженія для искомыхъ функцій времени q_1, q_2, q_3 , выраженія, содержащія шесть произвольныхъ постоянныхъ. Такъ въ нашемъ случав изъ равенствъ (8) имъемъ:

$$q_{1} = f_{1} (t, C_{1}, C_{2}, C_{3}, C_{4}, C_{5}, C_{6});$$

$$q_{2} = f_{2} (t, C_{1}, C_{2}, C_{3}, C_{4}, C_{5}, C_{6});$$

$$q_{3} = f_{3} (t, C_{1}, C_{2}, C_{3}, C_{4}, C_{5}, C_{6}).$$
(9)

Въ томъ, что самыя общія выраженія для координать должны заключать въ себѣ шесть произвольныхъ постоянныхъ, мы можемъ убѣдиться и безъ помощи Анализа такими кинематическими соображеніями. Дифференціальныя уравненія движенія опредѣляютъ собою въ любой моменть величину и направленіе ускоренія движущейся точки, слѣд., если мы въ какой либо данный моменть t_0 , называемый начальнымъ, дадимъ движущейся точкѣ произвольное положеніе и сообщимъ ей произвольную скорость, то, зная

ускореніе, съумбемъ найти скорость и положеніе этой точки для момента t,, смежнаго съ начальнымъ. Принявши этотъ моментъ t, за начальный, темъ же путемъ определимъ скорость и положение точки для момента t_2 , безконечно мало отстоящаго отъ t_1 , и т. д.; такимъ образомъ, вообще говоря, мы съумъемъ найти скорость и положение точки для любого момента, следующаго за начальнымъ или предшествовавшаго ему. Другими слевами, мы определимъ движеніе точки при любомъ начальномъ положеніи и при любой начальной скорости, а для этого необходимо шесть произвольныхъ постоянныхъ. Давши соотвътственныя значенія этимъ постояннымъ. мы заставимъ нашу движущуюся точку въ данный моментъ пройти черезъ данное положение съ данною скоростью. Если данный начальный моменть $-t_0$, данныя начальныя координаты точки $-q_{10}, q_{20}, q_{30},$ а данныя начальныя скорости (по координатамъ) $-q'_{10}, q'_{20}, q'_{30}$, то по (9) произвольныя постоянныя $C_1, C_2, \dots C_6$ должны быть корнями уравненій:

$$q_{10} = f_1(t_0, C_1, \dots C_6), q_{20} = f_2(t_0, C_1, \dots C_6), q_{30} = f_3(t_0, C_1, \dots C_6),$$

$$q'_{10} = f_1'(t_0, C_1, \ldots C_6), q'_{20} = f_2'(t_0, C_1, \ldots C_6), q'_{30} = f_3'(t_0, C_1, \ldots C_6),$$

тав запятою означены производныя по времени.

Всякая система N совокупныхъ дифференціальныхъ ураввторого порядка можетъ быть замѣнена системою 2 N ураввтій перваго порядка. Поэтому, если мы къ самимъ дифференприбавимъ три такихъ уравненія:

$$\frac{dq_1}{dt} = q_1'; \quad \frac{dq_2}{dt} = q_2'; \quad \frac{dq_3}{dt} = q_3';$$
(10)

получимъ шесть совокупныхъ уравненій перваго порядка отновымо шести неизв'єстныхъ функцій времени $q_1, q_2, q_3, q_1', q_2', q_3'$.

Потрированіе этой системы будеть закончено, если намъ удастся шесть ея независимыхъ интеграловъ

гд 1 A_{1} ,... A_{6} произвольныя постоянныя. Изъ написанныхъ равенствъ опред 1 лимъ

$$q_1 = f_1 (t, A_1, A_2, \dots A_6);$$
 $q_2 = f_2 (t, A_1, A_2, \dots A_6);$
 $q_3 = f_3 (t, A_1, A_2, \dots A_6);$
 $q_1' = \varphi_1 (t, A_1, A_2, \dots A_6);$
 $q_2' = \varphi_2 (t, A_1, A_2, \dots A_6);$
 $q_3' = \varphi_3 (t, A_1, A_2, \dots A_6);$

при чемъ должно оказаться, что

$$\varphi_1\!=\!rac{df_1}{dt}\,;\;\; \varphi_2\!=\!rac{df_2}{dt}\,;\;\; \varphi_3\!=\!rac{df_3}{dt}\,;$$

-orto suradon otsenon historiasay azarayotto' atesm arabyotta tr

какъ этого требуютъ уравненія (10).

THE THE PARTY OF T

ГЛАВА Х.

m 2 = E x=00

Прямолинейное движение свободной матеріальной точки.

95. Условія, при которыхъ свободная матеріальная точка движется прямолинейно. Въ предъидущей главѣ мы вывели дифференціальныя уравненія движенія матеріальной точки подъ дѣйствіемъ заданныхъ силъ, когда движеніе этой точки ничѣмъ не стѣснено, не ограничено никакимъ заранѣе даннымъ условіемъ, или, какъ говорятъ, когда точка свободна. Теперь мы займемся разсмотрѣніемъ простѣйшаго случая движенія свободной матеріальной точки, а именно того, когда эта точка движется прямолинейно. Если одну изъ координатныхъ осей, напр. Ох, направимъ паралельно разсматриваемой траекторіи, то уравненія этой траекторіи Тууть

$$y = const, \quad z = const,$$

а ельд. по (1) главы IX:

$$Y=0, Z=0;$$

е равнодъйствующая должна имъть постоянное направленіе,

Но этого условія недостаточно, ибо тогда два последнія урав-

$$y''=0$$
, $z''=0$, the mass and the second of

$$y = at + \alpha$$
, $z = bt + \beta$,

 $m{z}_0$, $m{z}_0$, $m{\beta}$ произвольныя постоянныя. Условимся всегда означать моменть— t_0 , начальныя координаты точки— x_0 , y_0 , z_0 ;

Torrece

начальныя скорости по осямь— x_0' , y_0' , z_0' . Тогда предъидущія равенства дають

$$y = y_0'(t - t_0) + y_0; z = z_0'(t - t_0) + z_0;$$

откуда видимъ, что траекторія будеть примою, параллельною Ox, лишь тогда, когда

$$y_0' = 0; z_0' = 0.$$
 $y_0' = 0.$ (2)

Такимъ образомъ по (1) и (2) свободная матеріальная точка описываетъ прямую линію тогда, когда сила, приложенная къ ней, имъетъ постоянное направленіе, а начальная скорость параллельна этому направленію.

Въ дальнъйшемъ мы будемъ брать траекторію за Ox (y=0; z=0) и слъд. ограничимся изслъдованіемъ одного только уравненія

$$mx'' = X = f(t, x, x').$$
 (3)

-мяд внест -подо 96. Прямолинейное движеніе подъ дъйствіемъ силы, зависящей лишь отъ времени. Когда данныя силы зависять только отъ времени, т. е. когда

задача о прямолинейномъ движеніи точки рѣшается весьма просто.

Интегрируя уравненіе (3) и опредѣдяя произвольныя постоянныя по начальнымъ даннымъ, получаемъ

$$mx' = mx_0' + \int_{t_0}^t f(t) dt.$$

Интегрируя еще разъ, имфемъ окончательно:

$$mx - mx_0 = mx_0' (t - t_0) + \int_{t_0}^{t} dt \left\{ \int_{t_0}^{t} f(t) dt \right\}. \tag{4}$$

Примъръ: Прямолинейное движеніе тяжелой точки. Если ось x—овъ направлена вертикально книзу, а ускореніе тяжести означимъ g, то уравненіе движенія будеть

$$mx'' = mg$$

и слъд. по (4):

$$x = x_0 + x_0' (t - t_0) + \frac{g}{2} (t - t_0)^2.$$

Если $x_0' > 0$, то съ самаго начала движенія (съ момента t_0) точка падаеть внизь. Если $x_0' < 0$, то до момента $au = t_0 - rac{x_0^{-r}}{a}$ точка движется кверху, въ моменть au пріостанавливается на высотau $x_0 - rac{x_0'^2}{2\,a}$ и зат'ємъ падаетъ книзу.

97. Прямолинейное движеніе подъ дъйствіемъ силы, зависящей лишь отъ положенія точки. Когда сила зависить только отъ положенія точки, т. е.

$$X = f(x),$$

то вопросъ о прямолинейномъ движеніи точки рѣшается съ помощью двухъ квадратуръ. Умножаемъ объ части уравненія (3) на

$$x'dt = dx$$
.

тогда обратимъ ихъ въ полные дифференціалы:

$$x' x'' dt = x' dx' = f(x) dx;$$

ельд., интегрируя, найдемъ:

$$\frac{1}{2}x^{\prime 2} = \boldsymbol{F}(x) + C,$$

та C произвольная постоянная, а $F(x) = \int f(x) \, dx$. Рашая поx', имвемъ

$$x' = \frac{dx}{dt} = \pm \sqrt{2 F(x) + 2C},$$

那基础

$$\frac{dx}{\sqrt{F(x)+C}} = \pm dt\sqrt{2};$$

интегрируя,

$$t\sqrt{2} + B = \int \frac{dx}{\sqrt{F(x) + C}} = \Phi(x, C),$$

В вовая произвольная постоянная. Полученное равенство и x какъ функцію оть t и двухъ постоянныхъ произволь-BINTES.

Примъры: а) Прямолинейное движение точки подъ дъйствиемъ силы притяжения къ неподвижному центру прямопропорционально разстоянию. и масст можт

Возьмемъ центръ притяженія за начало координатъ. Тогда, если коеффиціентъ пропорціональности примемъ равнымъ k^2m , для силы F имѣемъ выраженіе:

$$F = k^2 mr$$

где г разстояніе отъ точки до начала координать, или

$$F = \pm k^2 m x, \tag{5}$$

при чемъ должно взять верхній знакъ, если x>0, т. е. точка на положительной половинѣ оси x—овъ, и нижній знакъ, если x<0, т. е. точка на отрицательной половинѣ оси x—овъ. Сила F направлена къ началу координатъ, слѣл.

$$\cos(Fx) = \pm 1; \tag{6}$$

верхній знакъ надо взять, когда x > 0, а нижній, когда x < 0. Соединяя (5) и (6), получимь для $X = F \cos{(Fx)}$ такое выраженіе

$$X = -k^2 m x,$$

независимо отъ того, гд точка находится, на положительной или на отрицательной половин оси x-овъ.

Интегрируемъ уравненіе:

$$mx'' = -k^2mx.$$

вышеуказаннымъ способомъ; тогда, по сокращении на т, получаемъ

$$\frac{1}{2} x'^2 = -\frac{1}{2} k^2 x^2 + C.$$

Произвольную постоянную С опредъляемъ изъ начальныхъ условій:

$$C = \frac{1}{2} x_0^{\prime 2} + \frac{1}{2} k^2 x_0^2.$$

След. найденный интеграль:

$$x'^2 = k^2 (n^2 - x^2), \tag{7}$$

игижокон ым фут

$$k^2n^2 = x_0'^2 + k^2x_0^2$$
.

Уже изъ (7) видимъ, что наибольшее удаленіе точки отъ притягивающаго центра не можетъ превышать n. Пусть положительное направленіе оси x—овъ выбрано такъ, что $x_0' > 0$, тогда по крайней мѣрѣ въ началѣ движе-

Ebugettue morku nog & gtimbient tearaster

нія проекція скорости на Ox будеть положительна, сл * д., извлекая радикаль со знакомъ +, получаемъ:

$$\frac{dx}{\sqrt{n^2-x^2}}=kdt;$$

откуда

$$arc \sin \frac{x}{n} = kt + \gamma.$$

Произвольная постоянная

$$\gamma = arc \sin \frac{x_0}{n} - kt_0.$$

Иначе можемъ написать:

$$x = n \cdot \sin(kt + \gamma). \tag{8}$$

Движеніе, опред'яляемое написанным уравненіем, называется простымь гармоническимь движеніемь. Точка колеблется около центра разной называется выплитудою. Движеніе гармоническое служить прим'тромы движеній періодическихь, т. е. такихь, вы которыхы движущаяся точка вы можеть времени, отстоящіе другь оты друга на постоянный промежутокь Т, выправлений періодомы, занимаеть одно и то же положеніе и имфеть одну ве скорость. Вы нашемь случай періодь

$$T=\frac{2\pi}{k}$$
.

Если бы мы пожелали представить графически, какъ измѣняются съ времени скорость движущейся точки и разстояние ея отъ притягищего центра, при чемъ абсцисса изображала бы собою время, а ордишество или разстояние, то мы получили бы кривыя линіи, называемыя предость или разстояние, то мы получили бы кривыя линіи, называемыя предоставить о простомъ гармоническомъ движения.

б) Примолинейное движеніе точки подъ дёйствіемъ силы отталкивально траненодвижнаго центра прямопропорціонально разточно Беремъ начало въ центръ отталкиванія. Тогда совершенно такъ, ва предълдущемъ примъръ, убъдимся, что въ разсматриваемомъ случав

$$X = k^2 mx$$
.

— пропорціональности взять равнымь k^2m .

Титеграруя уравненіе

$$mx'' = k^2 mx$$
,

получимъ

$$\frac{1}{2} x'^2 = C + \frac{1}{2} k^2 x^2,$$

или, опредёляя произвольную постоянную С по начальнымъ даннымъ:

$$x'^2 = x_0'^2 - k^2 x_0^2 + k^2 x^2 \tag{9}$$

Пусть положительное направленіе оси x—овъ параллельно начальной скорости, тогда $x_0' > 0$, а потому, извлекая радикаль со знакомъ +, имѣемъ:

$$rac{dx}{\sqrt{rac{{x_0}'^2}{k^2}-{x_0}^2+x^2}}=kdt,$$

откуда интегрируя:

$$\log\left(x+\sqrt{\frac{{x_0}'^2}{k^2}-{x_0}^2+x^2}\right)=kt+B.$$

Произвольная постоянная В определится такъ:

$$B = log\left(x_0 + \frac{x_0'}{k}\right) - kt_0.$$

Подставляя это значеніе для В и замѣняя логарифмы числами, найдемъ:

$$x + \sqrt{\frac{x_0'^2}{k^2} - x_0^2 + x^2} = \left(x_0 + \frac{x_0'}{k}\right) e^{-k(t - t_0)} \tag{10}$$

Приравнивая обратныя величины, получимъ

$$\frac{1}{x+\sqrt{\frac{{x_0}'^2}{k^2}-{x_0}^2+x^2}} = \frac{\sqrt{\frac{{x_0}'^2}{k^2}-{x_0}^2+x^2}-x}{\frac{{x_0}'^2}{k^2}-{x_0}^2} = \frac{1}{x_0+\frac{{x_0}'}{k}}e^{-k\ (t-t_0)};$$

что, послѣ упрощенія, даеть:

$$x - \sqrt{\frac{x_0'^2}{k^2} - x_0^2 + x^2} = \left(x_0 - \frac{x_0'}{k}\right)e^{-k(t - t_0)}.$$
 (11)

Изъ (10) и (11), складывая, найдемъ

$$x = \frac{1}{2} \left\{ \left(x_0 + \frac{x_0'}{k} \right) e^{k(t - t_0)} + \left(x_0 - \frac{x_0'}{k} \right) e^{-k(t - t_0)} \right\}. \tag{12}$$

Постоянная $x_0^{'2} - k^2 x_0^2$ можеть быть больше нуля, меньше нуля и равна нулю. Разберемь вс'є эти три случая.

1)
$$\frac{{x_0}'^2}{k^2} - {x_0}^2 > 0$$
.

$$x = \frac{1}{2} \sqrt{\frac{x_0'^2}{k^2} - x_0^2} \left\{ e^{k(t-\tau)} - e^{-k(t-\tau)} \right\}, \quad -\frac{e^{-k(t-\tau)}}{2k}$$
(8)

если

95.33

$$e\stackrel{k au}{=} e^{kt_0}\sqrt{rac{x_0'-kx_0}{x_0'+kx_0}}.$$

Такъ какъ по (9) скорость не можеть обратиться въ нуль, то движеніе происходить всегда въ одномъ направленіи, а именно въ положительномъ направленіи оси x—овъ (по условію, $x_0' > 0$). Если точка въ своемъ начальномъ положеніи была на положительной половинѣ оси x—овъ ($x_0 > 0$), то она съ постоянно возрастающею скоростью будеть непрерывно удаляться отъ центра пладкиванія.

Если $x_0 < 0$, т. е. начальное положеніе на отрицательной половинѣ оси x—овь, то скорость движущейся точки сначала уменьшается, показ не доменть своего минимума $\sqrt{x_0'^2-k^2x_0^2}$ въ тотъ моменть $(t=\tau)$, когда движущаяся точка проходить черезъ центръ отталкиванія (x=0); затѣмъ скороть все возрастаеть и точка уходить на безконечность въ положительномъ

$$2)\,\frac{{x_0}'^2}{k^2}-x_0^2<0.$$

Теперь въ выраженіи (12) беремъ за общій множитель $\sqrt{x_0^2 - \frac{{x_0'}^2}{k^2}},$

$$x = \frac{1}{2} \sqrt{x_0^2 - \frac{x_0^{'2}}{k^2}} \left\{ e^{k(t-\lambda)} + e^{-k(t-\lambda)} \right\},$$
 (14)

$$e\stackrel{k\lambda}{=}e^{kt_0}\sqrt{rac{kx_0-x_0'}{kx_0+x_0'}},$$

По (9) или (14) видимъ, что наименьшее возможное численное значе-

$$\sqrt{x_0^2 - \frac{{x_0'}^2}{k^2}};$$
 и обществення Ада

значенія скорость по (9) обращается въ нуль и затѣмъ измѣняетъ въ положительномъ направленіи оси x—овъ (по x); если же $x_0 < 0$, то движущаяся точка съ убывающею скоможительномъ направленіи оси x—овъ (по x); если же $x_0 < 0$, то движущаяся точка съ убывающею скоможительномъ на минимальное разстояніе

(въ моментъ $t=\lambda$) и затъмъ съ возрастающею своростью уходитъ на безконечность въ отрицательномъ направленіи оси x—овъ.

$$3) \frac{x_0^{\prime 2}}{k^2} - x_0^2 = 0.$$

Здёсь могуть быть два случая или $x_0'-kx_0=0$, или $x_0'+kx_0=0$. Въ первомъ случат по (12):

$$x = x_0 e^{k (t - t_0)};$$

точка уходить на безконечность съ возрастающею скоростью въ положительномъ направленіи оси x—овъ (x_0 одного знака съ $x_0' > 0$).

Во второмъ случав по (12):

$$x = x_0 e^{-k(t-t_0)};$$

точка асимптотически приближается къ дентру отталкиванія.

98. Прямолинейное движение подъ дъйствиемъ силы, зависящей лишь отъ скорости. Когда сила зависить только отъ скорости, т. е.

$$X = f(x'),$$

тогда въ уравненіи:

$$mx'' = f(x'), \tag{15}$$

замѣняемъ x'' черезъ $\frac{dx'}{dt}$ и получаемъ:

$$\frac{mdx'}{f(x')} = dt,$$

откуда, интегрируя:

$$\int \frac{m \, dx'}{f(x')} = \varphi(x') = t + A, \qquad (16)$$

гдѣ A произвольная постоянная. Допустимъ, что изъ этого уравненія мы съумъемъ найти x' какъ функцію отъ t+A.

$$x' = \psi(t + A)$$

или иначе

$$dx = \psi(t + A) dt$$
.

Интегрируя, найдемъ

$$x+B=\int \psi(t+A)\,dt=\Phi(t+A),$$

что и рѣшаетъ вопросъ.

Когда изъ (16) нельзя найти x' какъ явную функцію времени, можно поступить такъ; умножаемъ объ части уравненія (15) на x'dt=dx:

$$mx'x''dt = mx'dx' = f(x')dx,$$

или

$$\frac{mx'dx'}{f(x')} = dx,$$

откуда

$$\int \frac{mx'dx'}{f(x')} = \omega(x') = x + C, \tag{17}$$

гдE произвольная постоянная. Пусть отсюда мы можемъ найти x', какъ явную функцію x:

$$x' = \frac{dx}{dt} = \lambda (x + C),$$

нли

$$\frac{dx}{\lambda(x+C)} = dt.$$

Интегрируя, найдемъ:

$$\int \frac{dx}{\lambda(x+C)} = \Omega(x+C) = t + D,$$

травненіе, опредъляющіе x, какъ функцію времени и постоянныхъ произвольныхъ C и D.

Наконецъ, если уравненія (16) и (17) неразрѣшимы, то мы можемъ сохранить оба эти уравненія, такъ какъ второе опредѣть x, какъ функцію оть x', а первое даеть зависимость x' отъ мемени.

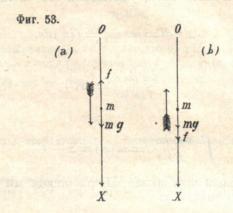
Примъры: а) Прямолинейное движение тя желой точки въ средъ, сопротивляю щейся пропорціонально первой степени скорости. Уравнение движения въ разсматриваемомъ случаъ будетъ

$$mx'' = mg + f\cos(fx); \tag{18}$$

ось *ж*—овъ направлена вертикально книзу; *д*—ускореніе тяжести; *f*—сила сопротивленія. По условію сила сопротивленія пропорціональна первой степени скорости, слъд.

$$f = \pm k^2 m x'. \tag{19}$$

если для удобства коеффиціентъ пропорціональности возьмемъ равнымъ k^2m . Верхній знакъ надо взять, когда x' > 0, т. е. точка падаетъ внизъ (Фиг. 53 a),



а нижній, когда x'<0, т. е. точка брошена кверху (Фиг. 53 b). Но сила сопротивленія всегда противоположна направленію движенія точки, сл'єд.

$$\cos(fx) = \pm 1, \tag{20}$$

гдѣ нало взять верхній знакъ, когда x' > 0 (Фиг. 53 a), и нижній, когда x' < 0 (Фиг. 53 b). Соединяя (19) и (20), найдемъ по (18) уравненіе:

$$x'' = g - k^2 x',$$

справедливое независимо отъ того, въ какомъ направленіи движется точка. Зам'ьтимъ, что уравненіе движенія сохранило бы свой видъ для двухъ направленій при всякой сил'ь сопротивленія, пропорціональной нечетной степени скорости.

Полученному уравненію дадимъ видъ:

$$\frac{dx'}{g-k^2x'}=dt,$$

откуда, интегрируя, имфемъ:

$$\log\left(g-k^2x'\right)=-k^2t+\log C,$$

или

$$g-k^2x'=C$$
 e

Произвольную постоянную C опредфлимъ изъ начальныхъ условій, полагая $t_0=0$:

$$C = g - k^2 x_0'.$$

А потому

$$x'=rac{g}{k^2}-\left(rac{g}{k^2}-x_0'
ight)rac{-k^2t}{e}$$

 слѣдоват. послѣ интегрированія и опредѣленія произвольной постоянной вайдемъ:

$$x = x_0 + \frac{g}{k^2} t + \frac{1}{k^2} \left(\frac{g}{k^2} - x_0' \right) \left(e^{-k^2 t} - 1 \right).$$

Движеніе асимптотически приближается къ равномърному со скоростью $\frac{g}{k^2}$, независящею отъ начальныхъ условій. Положеніе движущейся точки при весьма большомъ мало отличается отъ того, которое она занимала бы, если выйдя изъ начальнаго положенія $x=x_0+\frac{x_0'}{k^2}-\frac{g}{k^4}$, двигалась равноно со скоростью $\frac{g}{k^2}$.

б) Прямолинейное движеніе тяжелой точки въ средѣ, сопрозавляющейся пропорціонально второй степени скорота. Направимъ ось х—овъ вертикально книзу. Тогда уравненіе движенія пра обозначеніяхъ предъидущаго примѣра будеть:

$$mx'' = mg + f\cos(fx)$$
.

Въ-настоящемъ случат $f = k^2 m x'^2$, если коеффиціентъ пропорціональравенъ $k^2 m$. Что же касается до косинуса угла (fx), то по предъ-

$$cos(fx) = \mp 1,$$

верхній знакъ надо взять для движенія внизъ, а нижній для дви-

$$x'' = g - k^2 x'^2, (21)$$

выженія вверхъ:

$$x'' = g + k^2 x'^2. (22)$$

Одно уравненіе переходить въ другое при помощи замѣны *k* черезъ

Будемъ интегрировать уравненіе вида (21). Умножая об'в части на dt, получимъ.

$$\frac{dx'}{g-k^2x'^2}=dt,$$

HEII

$$\frac{kdx'}{\sqrt{g+kx'}} + \frac{kdx'}{\sqrt{g-kx'}} = 2 k \sqrt{g} \cdot dt,$$

откуда, интегрируя:

$$log \frac{\sqrt{g+kx'}}{\sqrt{g-kx'}} = 2 kt \sqrt{g} + log C.$$

Полагая $t_0 = 0$, опредѣляемъ произвольную постоянную C:

$$C = \frac{\sqrt{g + kx_o'}}{\sqrt{g - kx_o'}};$$

след. найденный первый интеграль можно переписать такъ:

$$rac{\sqrt{g+kx'}}{\sqrt{g-kx'}} = rac{\sqrt{g+kx_0'}}{\sqrt{g-kx_0'}} e^{-2kt\sqrt{g}}.$$

Рѣшая относительно х', имѣемъ:

$$x' = \frac{\sqrt{g}}{k} \frac{(\sqrt{g} + kx_{0}') e^{\frac{2kt\sqrt{g}}{g}} - (\sqrt{g} - kx_{0}')}{(\sqrt{g} + kx_{0}') e^{\frac{2kt\sqrt{g}}{g}} + (\sqrt{g} - kx_{0}')} = \frac{1}{k^{2}} \frac{d}{dt} \log \left\{ (\sqrt{g} + kx_{0}') e^{\frac{kt\sqrt{g}}{g}} + (\sqrt{g} - kx_{0}') e^{-\frac{kt\sqrt{g}}{g}} \right\}.$$
(23)

Интегрируя, получаемъ:

$$x=B+rac{1}{k^{2}}\log\left\{ \left(\sqrt{g}+kx_{0}^{\prime}
ight)e^{kt\sqrt{g}}+\left(\sqrt{g}-kx_{0}^{\prime}
ight)e^{-kt\sqrt{g}}
ight\} .$$

Произвольная постоянная.

$$B = x_0 - \frac{1}{k^2} \log 2 \sqrt{g}.$$

Поэтому

$$x = x_0 + \frac{1}{k^2} log \left\{ \frac{1}{2} \left(e^{kt \sqrt{g}} + e^{-kt \sqrt{g}} \right) + \frac{k}{2\sqrt{g}} x_0' \left(e^{kt \sqrt{g}} - e^{-kt \sqrt{g}} \right) \right\}. (24)$$

Изъ (23) видно, что движеніе асимптотически приближается къ равномѣрному со скоростью $\frac{\sqrt{g}}{k}$, независящею отъ начальныхъ условій.

Чтобы получить формулу для движенія снизу вверхъ, подставляемъ въ (24) вмѣсто k выраженіе $k\sqrt{-1}$; получаемъ:

$$x = x_0 - \frac{1}{k^2} \log \left\{ \cos \left(kt \sqrt{g} \right) - \frac{k}{\sqrt{g}} x_0' \sin \left(kt \sqrt{g} \right) \right\}. \tag{25}$$

Точка останавливается въ моментъ

$$au = rac{1}{k \sqrt{g}} \operatorname{arc} tg \left(-rac{k x_0'}{\sqrt{g}}
ight)$$

вамънить значеніемъ правой части (25) для $t=\tau$, а x_0' положить равнымъ жулю.

в) Въ вид'в примъра на второй пріемъ интегрированія уравненія движенія въ разсматриваемомъ случаї, рішимъ такую задачу: тяжелая точка тошена кверху съ начальною скоростью v_0 и движется въ среді, с опротивляющейся пропорціонально второй степени скороти; опреділить, съ какою скоростью точка вернется въ первоначальное поженіе.

Сначала движеніе происходить сообразно съ дифференціальнымъ урав-

$$x'' = g + k^2 x'^2$$
.

Представивъ его подъ видомъ:

$$\frac{2 \, k^2 x' d x'}{g + k^2 x'^2} = 2 \, k^2 d x \,,$$

питегрируемъ:

$$log(g+k^2x'^2) = 2k^2x + log C.$$
 (26)

Если начало координать помъстимь въ начальномъ положеніи точки, $x_0 = 0$, то постоянная

$$C = g + k^2 v_0^2$$
,

вижето (26):

$$g + k^2 x'^2 = (g + k^2 v_0^2) e^{2k^2 x}$$
 (27)

Координата той точки, въ которой движущаяся остановится, найдется изъ предъидущаго уравненія, полагая въ немъ x'=0. Искомая координата отрицательна, слъд., если ее означимъ черезъ -h, h будеть >0 и по (27):

$$e^{-2\,k^2h}=rac{g}{g+k^2v_0^2}$$

или

$$e^{\frac{2k^2h}{e} = 1 + \frac{k^2}{q} v_0^2}. (28)$$

Для движенія внизь заміняемь вь (26) k^2 на — k^2 :

$$\log (g - k^2 x'^2) = -2 k^2 x + \log C.$$

Произвольную постоянную C находимъ, замъчая, что $x_0 = -h$, $x_0' = 0$:

$$C = g \cdot e^{-2k^2h}$$

Слѣдовательно

$$g - k^2 x'^2 = g e^{-2k^2(h+x)}$$
.

Скорость w, съ которою точка вернется въ начало координатъ, найдется, если въ предъидущемъ уравненіи положимъ x=0:

$$k^2w^2 = g\left(1 - e^{-2k^2h}\right) = ge^{-2k^2h}\left(e^{2k^2h} - 1\right).$$

А пользуясь (28), находимъ окончательно:

$$w^2 = v_0^2 e^{-2k^2h}$$
.

ГЛАВА ХІ.

Простъйшіе случан криволинейнаго движенія свободной матеріальной точки.

99. Криволинейное движеніе точки, сводящееся на задачу о нѣвылькихъ прямолинейныхъ движеніяхъ отдѣльныхъ точекъ. Если
вынодѣйствующая силъ, приложенныхъ къ движущейся точкѣ
вызова, что

$$X = f_1(t, x, x');$$

 $Y = f_2(t, y, y');$
 $Z = f_3(t, z, z');$

🖚 эчевидно, каждое изъ уравненій движенія:

$$mx'' = X = f_1(t, x, x');$$

 $my'' = Y = f_2(t, y, y');$
 $mz'' = Z = f_3(t, z, z');$

одниженіи разсматриваемой точки сводится къ рѣшенію задачь о примолинейномь движеніи трехъ точекъ, проекцій прейся точки на оси координатъ.

Простайшія изъ такихъ движеній и разсмотримъ въ настоя-

100. Криволинейное движеніе тяжелой точки. Возьмемъ ось вертикально книзу, ускореніе тяжести означимъ g; тогда движенія будуть:

$$mx'' = 0$$
; $my'' = 0$; $mz'' = mg$.

Непосредственно интегрируя ихъ и опредбляя произвольныя постоянныя, получимъ:

$$x = x_0 + x_0' (t - t_0);$$

 $y = y_0 + y_0' (t - t_0);$
 $z = z_0 + z_0' (t - t_0) + \frac{g}{2} (t - t_0)^2.$

Исключая время, находимъ уравненія траекторіи:

$$y-y_0=rac{y_0'}{x_0'}(x-x_0);$$
 $z-z_0=rac{z_0'}{x_0'}(x-x_0)+rac{g}{2}rac{(x-x_0)^2}{{x_0'}^2}.$

Возьмемъ начало координатъ въ начальномъ положеніи ($x_0 = y_0 = z_0 = 0$), илоскость zOx проведемъ черезъ направленіе начальной скорости ($y_0' = 0$), уголъ начальной скорости съ осью x-овъ (уголъ прицѣла) означимъ черезъ α , причемъ α считаемъ отъ оси x-овъ къ отрицательной оси z-овъ (кверху). Тогда предъндущія уравненія траекторіи примутъ видъ:

$$y = 0$$
; $z = -x tg \alpha + \frac{g}{2} \frac{x^2}{v_0^2 \cos^2 \alpha}$ (1)

Траекторіей служить вертикальная парабола съ вершиною кверху. Положимъ, что дапная матеріальная точка представляеть собою артиллерійскій снарядъ, движущійся въ безвоздушномъ пространствѣ; рѣшимъ такую задачу: найти уголъ прицѣла, подъ которымъ надо пустить снарядъ изъ начала координать съ данною начальною скоростью для того, чтобы онъ попалъ въ данную точку (ξ, ζ) плоскости zOx. Рѣшая уравненіе (1), находимъ для $tg \alpha$ два значенія:

$$tg\, {f a} = rac{{{v_0}^2}}{{g\xi }} \pm rac{1}{{g\xi }}\sqrt {2\,g{v_0}^2\left({\zeta - rac{{g{{ ilde \xi }^2}}}{{2{{v_0}^2}}} + rac{{{v_0}^2}}{{2g}}}
ight)} \cdot }$$

Такимъ образомъ, мы можемъ по двумъ траекторіямъ (настильной и навъсной) довести спарядъ до назначенной цъли; но для того, чтобы задача была возможна, данная точка (ξ,ζ) должна лежать внутри параболы

$$\zeta - \frac{g^{\xi_2}}{2v_0^2} + \frac{v_0^2}{2g} = 0. \tag{2}$$

Для точекъ, лежащихъ на этой параболѣ, обѣ траекторіи, застильная и навѣсная, сливаются въ одну.

101. Притяженіе точки неподвижнымъ центромъ прямопорціонально застоянію. Пом'єстимъ притягивающій центръ въ началѣ коордизатъ. Тогда, если положимъ

$$r = +\sqrt{x^2 + y^2 + z^2}$$

Е Г. приложенная къ движущейся точкъ, будетъ

$$F = k^2 mr$$
.

Косинусы угловъ этой силы съ осями координать противошержны по знаку косинусамъ угловъ, образуемыхъ съ осями шерусомъ векторомъ движущейся точки, т. е.

$$\cos(Fx) = -\frac{x}{r}$$
; $\cos(Fy) = -\frac{y}{r}$; $\cos(Fz) = -\frac{z}{r}$.

Отсюда, по сокращеніи на m, получаємъ такія уравненія m

$$x'' = -k^2x$$
; $y'' = -k^2y$; $z'' = -k^2z$.

Интегралъ перваго уравненія былъ уже нами найденъ въ видѣ

$$x = n \sin(kt + \gamma),$$
 (3)

$$n^2 = \frac{{x_0}^2}{k^2} + {x_0}^2$$
; $\gamma = \arcsin \frac{x_0}{n} - kt_0$.

Иначе

$$x = n \cos \gamma \sin kt + n \sin \gamma \cos kt$$
.

Подвржень $t_0\!=\!0$, тогда опецери больной обинивалу отб

$$\sin\gamma = rac{x_0}{n}$$
; $\cos\gamma = \pm rac{x_0'}{kn}$;

п опписывательно

$$x = x_0 \cos kt + \frac{x_0'}{k} \sin kt. \tag{4}$$

Изъ двойного знака при $\cos \gamma$ сохраняемъ лишь +, такъ какъ праван часть (4) послъ дифференцированія по t должна дать намъ выраженіе для x', т. е. для t=0 обратиться въ x_0' .

По аналогіи съ (4) имвемъ:

$$y = y_0 \cos kt + \frac{y_0'}{k} \sin kt$$

$$z \stackrel{\text{def}}{=} z_0 \cos kt + \frac{z_0'}{k} \sin kt.$$
(5)

Направимъ ось x-овъ черезъ начальное положение точки $(y_0 = z_0 = 0)$, а плоскость xOy проведемъ черезъ направление начальной скорости $(z_0' = 0)$, тогда уравнения (4) и (5) примуть видъ:

$$x=x_0\cos kt+rac{{x_0}'}{k}\sin kt\,;$$
 where $y=rac{{y_0}'}{k}\sin kt\,;$ $z=0\,.$

Последнее уравненіе показываеть, что траскторія кривая плоская. Чтобы исключить время изъ первыхъ двухъ уравненій, находимъ значенія

$$\sin kt = \frac{yk}{y_0}; \cos kt = \frac{1}{x_0} \left(x - \frac{yx_0'}{y_0'} \right);$$

возвышаемъ въ квадратъ и складываемъ:

$$\frac{y^2 k^2}{y_0'^2} + \frac{1}{x_0^2} \left(x - \frac{y x_0'}{y_0'} \right)^2 = 1.$$

Это уравнение кривой второго порядка, отнесенное къ центру; составляя дискриминанть, убъждаемся, что онъ отрицателенъ:

$$4 \cdot rac{{{x_0}'^2}}{{{y_0}'^2}{{x_0}^4}} - rac{4}{{{x_0}^2}} \left(rac{{{x_0}'^2}}{{{y_0}'^2}{{x_0}^2}} + rac{{k^2}}{{{y_0}'^2}}
ight) = - rac{4\,{k^2}}{{{y_0}'^2}\,{{x_0}^2}} < 0$$
 .

Такимъ образомъ траекторією служить эллипсъ, центръ коего лежить въ притягивающемъ полюсь. 102. Отталкиваніе точки неподвижнымъ центромъ прямопропорціонально разстоянію. Беремъ опять начало координать въ центрѣ отталкиванія; тогда подобно тому, какъ это было сдѣлано въ предъидущемъ параграфѣ, приходимъ къ уравненіямъ:

$$x'' = k^2 x$$
; $y'' = k^2 y$; $z'' = k^2 z$.

Интегралъ перваго уравненія мы уже имъли въ формуль (12) вы X: для $t_0 = 0$:

$$x = \frac{1}{2} \left\{ \left(x_0 + \frac{x_0'}{k} \right) e^{kt} + \left(x_0 - \frac{x_0'}{k} \right) e^{-kt} \right\}. \tag{6}$$

По аналогіи для другихъ координать:

$$y = \frac{1}{2} \left\{ \left(y_0 + \frac{y_0'}{k} \right) e^{kt} + \left(y_0 - \frac{y_0'}{k} \right) e^{-kt} \right\};$$

$$z = \frac{1}{2} \left\{ \left(z_0 + \frac{z_0'}{k} \right) e^{kt} + \left(z_0 - \frac{z_0'}{k} \right) e^{-kt} \right\}.$$
(7)

Проведемъ Ox черезъ начальное положеніе точки $(y_0 = z_0 = 0)$, воскость xOy черезъ начальную скорость $(z_0' = 0)$; тогда

$$x = \frac{1}{2} \left\{ \left(x_0 + \frac{x_0'}{k} \right) e^{kt} + \left(x_0 - \frac{x_0'}{k} \right) e^{-kt} \right\};$$

$$y = \frac{1}{2} \frac{y_0'}{k} \left(e^{kt} - e^{-kt} \right);$$

$$z = 0;$$

подобно предъидущему параграфу, легко убъждаемся, что

and I do with the state of the

ГЛАВА ХІІ.

Законъ моментовъ количества движенія. Законъ живой силы.

103. Законъ моментовъ количества движенія матеріальной точки. По второму закону Ньютона (§ 89) сила, дъйствующая на матеріальную точку, представляеть собою геометрическую производную отъ количества движенія точки. Если мы станемъ теперь разсматривать оба эти вектора—силу и количество движенія—какъ векторы, приложенные къ движущейся точкѣ, то по §§ 4 и 53 окажется, что приложенный къ движущейся точкѣ векторъ—сила представляеть собою геометрическую производную отъ приложенна го къ той же точкѣ вектора—количества движенія. Это можно видѣть и непосредственно. Возьмемъ за координаты приложеннаго вектора силы (§ 13) три проекціи ея на оси координать (R_x, R_y, R_z) и три момента ея вокругь осей (L_x, L_y, L_z) . Тогда

$$R_x = X; R_y = Y; R_z = Z;$$

$$L_x = Zy - Y_{\mathcal{E}}; L_y = Xz - Zx; L_z = Yx - Xy;$$

или по второму закону Ньютона:

$$R_x = mx''; R_y = my''; R_z = mz'';$$
 $L_x = m (yz'' - zy''); L_y = m (zx'' - xz''); L_z = m (xy'' - yx'').$ (1)

А для приложеннаго вектора—количества движенія (§ 86) имъемъ слъдующія координаты:

$$r_x = mx'; r_y = my'; r_z = mz';$$

 $l_x = m(yz' - zy'); l_y = m(zx' - xz'); l_z = m(xy' - yx').$ (2)

Сравнивая (1) и (2), находимъ:

$$\frac{dr_x}{dt} = R_x; \quad \frac{dr_y}{dt} = R_y; \quad \frac{dr_z}{dt} = R_z;$$

$$\frac{dl_x}{dt} = L_x; \quad \frac{dl_y}{dt_y} = L_y; \quad \frac{dl_z}{dt} = L_z;$$
(3)

и доказываетъ высказанное положеніе, такъ какъ начало коорзать по условію точка неподвижная (§§ 35 и 36).

Последнія три равенства (3) могуть быть заменены однимъ

$$(i) = (L') \tag{4}$$

и L моменты количества движенія точки и равнодѣйствуювокругь начала координать.

Равенство (4) выражаеть собою следующую теорему, назывыражно закономъ момента количества движенія матеріальной точки: геометрическая производная по времени момента количества движенія точки вокругь неподвижнаго (начала координать) геометрически равна моменту равнотвующей силы вокругь того же полюса.

Нначе эту теорему можно выразить такъ (§ 31): скорость чертящей годографъ момента количества движенія матеріточки вокругъ неподвижнаго полюса, геометрически равна равнодъйствующей силы вокругъ того-же полюса.

104. Сенторіальная скорость матеріальной точки вокругъ оси.

В ніямъ для моментовъ количества движенія: l_x , l_y , l_z , можно отму, отличную отъ (2). Означимъ черезъ m_1 проекцію двиточки m(x, y, z) на плоскость yOz, радіусъ векторъ точки оудеть ρ_1 , а уголь ρ_1 съ осью y-овъ — θ_1 .

Терм
$$y = \rho_1 \cos \theta_1; z = \rho_1 \sin \theta_1;$$
 а потому

$$l_x = m(yz' - zy') = m\rho_1^2 \theta'_1 = 2 m S_x,$$

мы разумѣемъ (§ 47) секторіальную скорость точки уОz или, какъ говорять короче, секторіальность точки то вокругъ Ох. То же самое можно отношенію къ другимъ осямъ, и слѣд. вмѣсто (3)

$$2 = \frac{dS_x}{dt} = L_x; \ 2m \frac{dS_y}{dt} = L_y; \ 2m \frac{dS_z}{dt} = L_z. \tag{5}$$

105. Интегралъ площадей. Положимъ, что сила, приложенная къ матеріальной точкъ, во все время движенія дежить съ нъкоторою постоянною прямою въ одной плоскости.

Примемъ упомянутую прямую за ось г-овъ; тогда будемъ

имѣть: $L_1 = 0$, а слѣд. по (3) такой интегралъ

$$l_* = const.;$$
 (6)

т. е. моменть количества движенія вокругь Ог постоянень. Иначе по (5):

$$S_* = const.;$$
 (7)

т. е. секторіальная скорость движущейся точки вокругь оси г-овъ постоянна. Поэтому-то первому интегралу движенія (6):

$$m(xy'-yx')=const.,$$

и дають названіе интеграла площадей.

106. Два интеграла площадей. Положимъ, что мы имѣемъ одновременно два интеграла площадей, т. е., что

$$L_x = Zy - Yz = 0; L_y = Xz - Zx = 0.$$

Но тогда изъ перваго равенства следуетъ

$$\frac{Y}{y} = \frac{Z}{z}$$
,

а изъ второго

$$\frac{X}{x} = \frac{Z}{z}$$
,

и следовательно

$$\frac{Y}{y} = \frac{X}{x}$$
,

T. e.

$$Yx - Xy = L_z = 0;$$

и къ двумъ даннымъ интеграламъ площадей

$$l_x = C_1, l_y = C_2; \tag{8}$$

присоединяется третій

$$l_* = C_3$$

гд $\dot{E} C_1, C_2, C_3$ произвольныя постоянныя.

国政治

Заключенія наши несправедливы лишь тогда, когда одновременно

$$Z=0, z=0;$$

въ такомъ случав интегралы (8):

$$m(yz'-zy')=C_1; m(zx'-xz')=C_2;$$

мращаются въ тождества вида $0=0\,(z=z'=0,\;C_1=C_2=0).$

Отсюда выводимъ, что интеграловъ площадей или одинъ,

107. Три интеграла площадей. Пусть во все время движенія

$$L_x = L_y = L_z = 0;$$

 $\frac{X}{x} = \frac{Y}{y} = \frac{Z}{z}$.

Эти равенства показывають, что направленіе равнодѣйствуюсилы постоянно проходить черезъ неподвижный полюсь координать. Тогда имѣемъ одновременно три интеграла при востания при интеграла

$$l_{x} = m (yz' - zy') = C_{1};$$

$$l_{y} = m (zx' - xz') = C_{2};$$

$$l_{z} = m (xy' - yx') = C_{3}.$$

$$(9)$$

Написанныя равенства выражають собою (§ 10), что моменть движенія точки вокругь начала координать постоянень величина этого момента

$$l = +\sqrt{C_1^2 + C_2^2 + C_3^2}. (10)$$

маче по (5) интегралы (9) показывають, что секторіальныя почки вокругь трехь координатныхь осей постоянны:

$$S_x = \frac{1}{2m} C_1; \ S_y = \frac{1}{2m} C_2; \ S_s = \frac{1}{2m} C_3.$$
 (11)

Предемъ черезъ начало координать какую-либо ось U, обосями углы, косинусы которыхъ пусть α , β , γ . Тогда количества движенія точки около этой оси U:

$$l_x = l_x \alpha + l_y \beta + l_z \gamma = C_1 \alpha + C_2 \beta + C_3 \gamma = const.,$$

слъд. секторіальная скорость движущейся точки вокругъ любой оси, проходящей черезъ начало координать, постоянна. Наибольшую секторіальную скорость будеть имѣть точка вокругъ оси, совпадающей по направленію съ l. Величина этой максимальной скорости по (10) и (11) слъдующая:

$$\frac{1}{2m}\sqrt{C_1^2+C_2^2+C_3^2}.$$

Наименьшей секторіальной скорости, равной нулю, соотв'ятствують оси, лежащія въ плоскости перпендикулярной къ направленію l.

Въ разсматриваемомъ случав легко получить и второй интегралъ движенія (безъ скоростей). Умножаемъ равенства (9) соотвітственно на x, y, z и складываемъ; получаемъ:

$$C_1 x + C_2 y + C_3 z = 0, (12)$$

уравненіе плоскости траєкторіи или орбиты движущейся точки. Изъ уравненія видимъ, что нормаль къ плоскости орбиты параллельна вектору l, а слѣд. сама плоскость служить геометрическимъ мѣстомъ осей съ секторіальною скоростью, равною нулю, что очевидно само собою.

нисетического экерин ы. Возьмемъ уравнения движения (1)

108. Законъ живой силы. Возьмемъ уравненія движенія (1) главы ІХ:

$$mx'' = X; my'' = Y; mz'' = Z;$$

умножимъ ихъ соотвътственно на

$$x'dt = dx$$
; $y'dt = dy$; $z'dt = dz$;

и сложимъ:

$$m(x'x''dt + y'y''dt + z'z''dt) = m(x'dx' + y'dy' + z'dz') =$$

$$= Xdx + Ydy + Zdz,$$
(13)

Лѣвая часть представляеть собою полный дифференціаль отъ величины

$$T = \frac{m}{2}(x'^2 + y'^2 + z'^2) = \frac{m}{2}v^2;$$

если черезъ v означимъ скорость точки.

Количество T, т. е. произведение изъ массы матеріальной точки на половину квадрата ея скорости, называется ж и в о ю

Paroma curbe

LJ.

161

gremery.

pass

fds. cos (fds) XII § 108.

(fds) dT=fds. cos (f, законъ живой силы. дифферер 41 за ко-

тою матеріальной точки или кинетическою энергіею

Замътимъ, что съ одной стороны:

$$X = F \cos(Fx); Y = F \cos(Fy); Z = F \cos(Fz),$$

Г сила, приложенная къ матеріальной точкѣ; а съ другой стороны:

$$dx = ds \cos(ds, x); dy = ds \cos(ds, y); dz = ds \cos(ds, z);$$

траекторіи или элементарное перем'ященіе движупейся точки. Поэтому правой части равенства (13) можемъ дать BETS:

$$Xdx + Ydy + Zdz = Fds \cos(F, ds)$$
.

Произведение изъ силы на элементарное перемъщение точки **приложенія** и на косинусь угла между этими двумя векторами название работы силы на элементарномъ перепашенін или, короче, элементарной работы силы.

Такимъ образомъ равенство (13) принимаеть теперь видъ:

$$dT = F ds \cos(F, ds) \tag{14}$$

подражение собою такъ называемый законъ живой силы: ватарное приращение живой силы матеріальной точки равно ва внодъйствующей силы на соотвътственномъ перемъщении,

Если написанное равенство (14) проинтегрируемъ между ка- \mathbf{z} \mathbf{z} выразить такъ:

$$\int_{t_0}^{t} dT = T - T_0 = \int_{t_0}^{t} F ds \cos(F, ds), \tag{15}$$

T T T живыя силы точки въ моменты t и t_0 ; т. е. словами: $t-t_0$ равняется равнодъйствующей за тотъ-же промежутокъ. Подъ рабования в на водыйствующей за какой либо промежутокъ времени расумма элементарныхъ работъ ея за это время.

Единицею работы, а след. по (15) и единицею живой силы эргъ. Зависимость эрга отъ основныхъ единицъ слъ-

эргъ = (дина). (сантим.) =
$$\frac{(\text{граммъ}) (\text{сантим.})^2}{(\text{сек. сред. врем.})^2}$$
.

1x" - 4 11+2 - 11 - XX+4 1+2 -

oly +2 de = all

законъ живой силы

₹1. XII 8 109.

42

109. Интегралъ живой силы. Функція силовая. Функція потенціальная. Положимъ, что сила, дъйствующая на матеріальную точку, такова, что проекціи ен на координатныя оси могутъ быть представлены, какъ частныя производныя по соотвътственнымъ координатамъ отъ нъкоторой функціи U, называемой тогда е и ловою; т. е. пусть

$$X = \frac{\partial U}{\partial x}; Y = \frac{\partial U}{\partial y}; Z = \frac{\partial U}{\partial z};$$
 (16)

и след. между проекціями X, Y, Z существують три зависимости:

$$\frac{\partial X}{\partial y} = \frac{\partial Y}{\partial x}; \frac{\partial Y}{\partial z} = \frac{\partial Z}{\partial y}; \frac{\partial Z}{\partial x} = \frac{\partial X}{\partial z}; \tag{17}$$

при томъ, конечно, выраженія X, Y, Z не должны заключать въ себѣ ни времени, ни скоростей (x', y', z'). Тогда равенство (13) принимаеть видъ:

$$dT = \frac{\partial U}{\partial x} dx + \frac{\partial U}{\partial y} dy + \frac{\partial U}{\partial z} dz = dU;$$

и приводить къ первому интегралу движенія, называемому интеграломъ живой силы:

T-U=h

gbuscettie (18)

гдѣ h произвольная постоянная.

Вмѣсто силовой функціи U можно разсматривать функцію потенціальную Π , такъ связанную съ силовою

u wuzasi b

$$\Pi = -U$$
.

Поэтому о силахъ, выполняющихъ условія (17), говорятъ, что эти силы имѣютъ потенціалъ. Функцію H называють также потенціальною энергіею точки, а сумму T+H кинетической и потенціальной энергіи—полною энергіею точки. Тогда интеграль живой силы:

 $T+\Pi=h$

guampa probpiu mounu

выражаеть собою постоянство энергіи точки.

Замътимъ, что работа силъ, имъющихъ потенціалъ, зависитъ лишь отъ начальнаго и конечнаго положенія матеріальной точки и вовсе не зависить отъ промежуточныхъ ея положеній; дъйствительно, тогда

W(x,y,z)+h.

no nemato (Koncephamubrice glasse)

to

FI. XII § 109.

законъ живой силы.

43

$$\int_{t_0}^t (Xdx + Ydy + Zdz) = \int_{t_0}^t dU = U(x, y, z) - U(x_0, y_0, z_0);$$

ели (x, y, z) и (x_0, y_0, z_0) положенія движущейся точки въ можеты t и t_0 .

Кромѣ того изъ (18) видимъ, что всякій разъ, когда точка тоходитъ черезъ какое нибудь произвольно выбранное положеона имѣетъ въ немъ одну и ту же живую силу.

110. Силы, имѣющія своимъ источникомъ неподвижные центры зависящія лишь отъ разстоянія. Самымъ важнымъ примѣромъ силъ, транцихъ потенціалъ, служать силы притяженія или отталкивать неподвижныхъ центровъ пропорціонально нѣкоторой функтаразстоянія.

Пусть неподвижный центрь m_i занимаеть положеніе a_i , b_i , c_i траниваеть матеріальную точку m (масса ея равна единиць, траниу), находящуюся оть него въ разстояніи ρ_i съ си-

$$\rho_i = +\sqrt{(x-a_i)^2 + (y-b_i)^2 + (z-c_i)^2}. \tag{19}$$

Тогда проекціи силы, приложенной къ т, будуть:

$$\mathbf{X} = \varphi_i(\rho_i) \frac{x - a_i}{\rho_i}; \ Y_i = \varphi_i(\rho_i) \frac{y - b_i}{\rho_i}; \ Z_i = \varphi_i(\rho_i) \frac{z - c_i}{\rho_i}; \tag{20}$$

направленіе силы идеть оть m_i къ m. Если бы центръ m_i силы приняли бы

$$\mathbb{L} = \varphi_i(\rho_i) \frac{a_i - x}{\rho_i}; \ Y_i = \varphi_i(\rho_i) \frac{b_i - y}{\rho_i}; \ Z_i = \varphi_i(\rho_i) \frac{c_i - z}{\rho_i};$$

тогда направленіе силы шло бы отъ м къ м_і. Сравниведимъ, что одни выраженія получаются изъ другихъ — фі. Поэтому, чтобы соблюсти однообразіе въ обоведовимся для силъ притягательныхъ брать при фі наприм., для закона Ньютонова притяженія

Тогда формула (20) сохранить свой общій характеръ

такъ и для притягательныхъ, такъ и для притягательныхъ.

подобныхъ m_i , всего n, то равнодъйствующа я m_i , имъеть своими проекціями на оси:

ен изъ другихъ
образіе въ обообрать при ф,
ва притяженія
бщій характеръ
стигательныхъ.
содъйствующа и
ними на оси:

la nycjomt (Bbepacs)

+ Cr arbir

$$X = \sum_{i=1}^{n} X_i = \sum_{i=1}^{n} \varphi_i(\rho_i) \frac{x-a_i}{\rho_i}; \quad Y = \sum_{i=1}^{n} Y_i = \sum_{i=1}^{n} \varphi_i(\rho_i) \frac{y-b_i}{\rho_i};$$

$$Z = \sum_{i=1}^{n} Z_{i} = \sum_{i=1}^{n} \varphi_{i}(\rho_{i}) \frac{z - c_{i}}{\rho_{i}}.$$

Отсюда для элементарной работы равнодъйствующей получаемъ выраженіе:

$$Xdx + Ydy + Zdz = \sum_{i=1}^{n} \varphi_{i}(\varphi_{i}) \cdot \frac{1}{\varphi_{i}} \{(x-a_{i}) dx + (y-b_{i}) dy + (z-c_{i})dz\}.$$

Но, дифференцируя (19), находимъ: возвысивово

$$(x-a_i)\,dx+(y-b_i)\,dy+(z-c_i)\,dz=\rho_id\rho_i.$$

Следовательно,

$$Xdx + Ydy + Zdz = dU = \sum_{i=1}^{n} \varphi_{i}(\varphi_{i}) d\varphi_{i}.$$

Если теперь неопредъленный интеграль $\int \varphi_i(\rho_i) d\rho_i$ означимъ черезъ $\Phi_i(\rho_i)$, то очевидно

$$dU = \sum_{i=1}^{n} d\Phi_{i},$$

а потому

$$U = \sum_{i=1}^{n} \Phi_{i}. \tag{21}$$

Произвольной постоянной мы не прибавляемъ, такъ какъ она не имъетъ никакого существеннаго значенія.

erts.

Если вет центры притягивають по Ньютонову закону, то по вышесказанному

$$\varphi_i(\rho_i) = -\frac{k^2 m_i}{{
ho_i}^2};$$

$$\Phi_i = -\int \frac{k^2 m_i}{\rho_i^2} \, d\rho_i = \frac{k^2 m_i}{\rho_i}$$

$$U = \sum_{i=1}^{n} \frac{k^2 m_i}{\rho_i}$$

$$(22)$$

Если центры притягивають прямопропорціонально разетоянію, то

$$\phi_i(
ho_i) = -\,k^2 m_i
ho_i,$$

$$\Phi_i = -\int k^2 m_i \rho_i d\rho_i = -\frac{k^2}{2} m_i \rho_i^2. \tag{23}$$

Для такой же силы отталкивательной нашли бы

$$\Phi_i = +\frac{k^2}{2} m_i \rho_i^2. \tag{24}$$

Вакъ другой примъръ возьмемъ силу постоянную:

$$X=a; Y=b; Z=c;$$

тогда, очевидно,

$$U = ax + by + cz$$
.

Функція точки. Поверхности уровня. Градіенть или диффепараметрь перваго порядка. Функція силовая и потенматеріальной точки принадлежать къ числу такъ
функцій точки, т. е. функцій, значенія которыхъ
трехъ координать или, короче, отъ положенія точки.

то каждой точкъ пространства соотвътствуеть свое

0)

2/h/X

значеніе функціи. Та область или тѣ области пространства, въ которыхъ лежатъ точки, дающія функціи φ вещественныя и конечныя значенія, называются полемъ функціи; такъ напр. для функціи $\varphi = \sqrt{R^2 - x^2 - y^2 - z^2}$ полемъ служить объемъ шара радіуса равнаго R съ центромъ въ началь координатъ.

Геометрическимъ мъстомъ точекъ, для которыхъ функція ф

принимаеть одно и тоже значение С, служить поверхность:

$$\varphi(x, y, z) = C, \tag{25}$$

называемая поверхностью уровня для данной функціи ф. Все поле можеть быть заполнено сплошнымъ рядомъ безконечноблизкихъ другь къ другу поверхностей уровня.

Въ каждой точкъ поля можно построить векторъ, тъсно связанный съ данною функціей, а именно векторъ съ такими проекціями на координатныя оси:

$$\frac{\partial \varphi}{\partial x}, \frac{\partial \varphi}{\partial y}, \frac{\partial \varphi}{\partial z}, \frac{\partial \varphi}{\partial z}$$

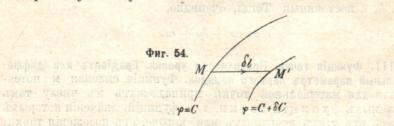
Этотъ векторъ носить название градіента или дифференціальнаго параметра перваго порядка отъ данной функціи ф; мы будемъ обозначать его черезъ $\Delta \varphi$; тогда по сказанному:

$$\Delta \varphi \cos (\Delta \varphi, x) = \frac{\partial \varphi}{\partial x}; \ \Delta \varphi \cos (\Delta \varphi, y) = \frac{\partial \varphi}{\partial y}; \ \Delta \varphi \cos (\Delta \varphi, z) = \frac{\partial \varphi}{\partial z}.$$
 (26)

Отсюда видимъ, что величина градіента такова:

$$\Delta \varphi = + \sqrt{\left(\frac{\partial \varphi}{\partial x}\right)^2 + \left(\frac{\partial \varphi}{\partial y}\right)^2 + \left(\frac{\partial \varphi}{\partial z}\right)^2}; \tag{27}$$

а направление его совпадаеть съ положительнымъ направлениемъ нормали къ поверхности уровня, проходящей черезъ разсматриваемую точку.



Если построить семейство поверхностей уровня для различныхъ значеній параметра C, то нетрудно вид'єть, что направленіе

градіента идеть въ ту сторону, въ которую параметры C поверхетей уровня возрастають. Возьмемъ (Фиг. 54) двѣ точки M(x, y, z) $M'(x+\delta x, y+\delta y, z+\delta z)$; пусть черезъ M проходить поверхность уровня: $\varphi=C$, а черезъ M' поверхность: $\varphi=C+\delta C$; слѣдовательно

$$\varphi(x, y, z) = C; \ \varphi(x + \delta x, y + \delta y, z + \delta z) = C + \delta C.$$

Ho

$$C + \delta C = \varphi(x, y, z) + \frac{\partial \varphi}{\partial x} \delta x + \frac{\partial \varphi}{\partial y} \delta y + \frac{\partial \varphi}{\partial z} \delta z + \dots$$
, Composed

откуда пользуясь первымъ изъ предъидущихъ равенствъ, находимъ:

$$\delta C = \frac{\partial \varphi}{\partial x} \delta x + \frac{\partial \varphi}{\partial y} \delta y + \frac{\partial \varphi}{\partial z} \delta z.$$

Означимъ длину вектора ММ' черезъ ЕІ, тогда

$$\delta x = \delta l \cos(\delta l, x); \ \delta y = \delta l \cos(\delta l, y); \ \delta z = \delta l \cos(\delta l, z);$$

потому изъ (26)

$$\delta C = \Delta \varphi \cdot \delta l \cos(\Delta \varphi, \delta l)$$
.

Знакъ правой части зависитъ лишь отъ знака косинуса, такъ остальныя величины существенно положительныя; отсюда выпочаемъ, что при углъ ($\Delta \varphi$, δl) остромъ $\delta C > 0$, что и доказывышесказанное.

112. Теорема лорда Кельвина. Пусть & совпадаеть съ Дф; тогда

$$\Delta \varphi = \frac{\delta C}{\delta I}$$
.

Станемъ семейство поверхностей уровня строить такъ, чтобы възметры ихъ возрастали всегда на од ну и ту же величину, допустимъ, что $\delta C = const.$; тогда изъ предъидущаго вы-

$$\Delta p = rac{const.}{\delta l}$$
 .

Оказывается, что при такомъ способъ построенія поверхзуровня величины дифференціальныхъ параметровъ перваго за обратно пропорціональны разстоянію δі смежными поверхностями (теорема лорда Кельвина). Если построимъ семейство кривыхъ, ортогональныхъ къ поверхностямъ уровня, то по (26) касательныя къ этимъ кривымъ опредълятъ собою направление градиента. Дифференциальныя уравнения разсматриваемыхъ кривыхъ, очевидно, будутъ:

$$\frac{dx}{\partial \varphi} = \frac{dy}{\partial \varphi} = \frac{dz}{\partial \varphi} \cdot \tag{28}$$

113. Производная отъ функціи точки по данному направленію. Проведемъ черезъ взятую точку M(x, y, z) какое нибудь направленіе, характеризуемое своими косинусами α , β , γ ; возьмемъ другую точку $M'(x+\delta x, y+\delta y, z+\delta z)$, дежащую на построенной прямой и отстоящую отъ M на безконечно маломъ разстояніи δl .

Если M не принадлежить къ числу особенныхъ точекъ функціи φ , то значеніе φ для $M': \varphi + \delta \varphi$, будеть безконечно мало отличаться оть значенія этой функціи въ M. Разсмотримъ предѣлъ отношенія

$$\frac{\delta \varphi}{\delta l} = \delta l \cos(\delta l, \alpha); \ \delta \varphi = \frac{\delta \varphi}{\delta l}; \ \delta \varphi = \frac{\delta \varphi}{\delta l};$$

въ томъ предположеніи, что M' сливается съ M. Зам'єтимъ, что

Med appoint the war of a
$$\delta \phi = \frac{\partial \phi}{\partial x} \delta x + \frac{\partial \phi}{\partial y} \delta y + \frac{\partial \phi}{\partial z} \delta z$$
,

глѣ

$$\delta x = \alpha \, \delta l; \, \delta y = \beta \, \delta l; \, \delta z = \gamma \, \delta l.$$

А потому,

пред.
$$\left(\frac{\delta \varphi}{\delta l}\right)_{\delta l=0} = \frac{\partial \varphi}{\partial x} \alpha + \frac{\partial \varphi}{\partial y} \beta + \frac{\partial \varphi}{\partial z} \gamma$$
.

Предвиъ этотъ и носить названіе значенія для точки M производной отъ функціи φ по направленію l. Производную, взятую такимъ образомъ, обозначають $\frac{d\varphi}{dl}$, след.

$$\frac{d\varphi}{dl} = \frac{\partial \varphi}{\partial x} \alpha + \frac{\partial \varphi}{\partial y} \beta + \frac{\partial \varphi}{\partial z} \gamma.$$
 (29)

На основании сказаннаго величину градіента, мы можемъ опредълить, какъ производную отъ данной функціи по направле-

положительной нормали и къ соотвътственной поверхности
въздя. Въ самомъ дълъ, тогда

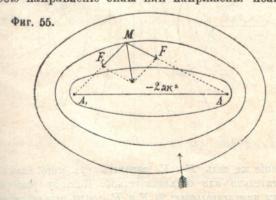
$$\frac{d\varphi}{dn} = \sqrt{\left(\frac{\partial \varphi}{\partial x}\right)^2 + \left(\frac{\partial \varphi}{\partial y}\right)^2 + \left(\frac{\partial \varphi}{\partial z}\right)^2} = \Delta \varphi,$$

вакъ въ выраженіи (29) надо положить:

$$\alpha = \frac{1}{\Delta \varphi} \cdot \frac{\partial \varphi}{\partial x}; \ \beta = \frac{1}{\Delta \varphi} \cdot \frac{\partial \varphi}{\partial y}; \ \gamma = \frac{1}{\Delta \varphi} \cdot \frac{\partial \varphi}{\partial z}.$$

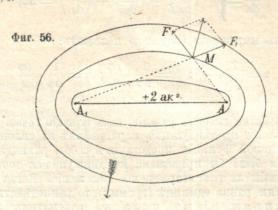
114. Свойства силовой функціи, какъ функціи точки. Приложимъ занное въ предъидущихъ параграфахъ къ силовой функціи. Педставитъ собою равнодъйствующую которая была бы приложена къ движущейся точкъ, если бы которая была бы приложена къ движущейся точкъ, если бы на занимала разсматриваемое положеніе. Когда масса двини точки равна единицъ (грамму), то равнодъйствующую нана пряженіе поля равно производной отъ силовой функціи на напряженіе поля равно производной отъ силовой функціи по какому правленію положительной нормали къ соотвътственной помиравленію равна проекціи на это направленіе напряженія когда построено семейство поверхностей уровня съ равновозрастающими параметрами, то по теоремъ лорда Кельвина напряженіе поля тамъ больше, гдъ поверхности уровня тъснье расположены другъ относительно друга.

такъ какъ по предъидущему, касательныя къ нимъ опре-



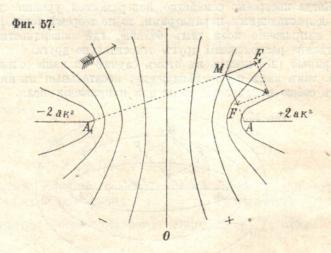
Разсмотримъ расположение поверхностей уровня для двухъ

неподвижные центры. Возьмемъ за начало координатъ середину разстоянія между центрами A и A_1 (Фиг. 55, 56, 57 и 58) и примемъ эту прямую за ось x—овъ. Тогда, если $AA_1 = 2a$, координатами центровъ будутъ для A: a, 0, 0; для A_1 : a, 0, 0.



На точку m массы, равной единицѣ, помѣщенную въ положеніе (x, y, z), дѣйствуютъ двѣ силы F и F_1 , равныя по условію между собою:

$$F = F_1 = k^2$$
.



Направленіе же силь F и F_1 зависить оть того, какъ дѣйствують центры притягательно или отталкивательно. Поэтому разберемь 4 случая: 1) F и F_1 —силы притягательныя; 2) F и F_1 —силы отталкивательныя; 3) F—сила притягательная, F_1 —отталкивательная; 4) F—сила отталкивательная, F_1 —притягательная.

Въ первомъ случаћ, очевидно, имћемъ:

$$\cos(F,x) = -\frac{x-a}{\rho}; \cos(F,y) = -\frac{y}{\rho}; \cos(F,z) = -\frac{z}{\rho};$$

$$\cos(F_1,x) = -\frac{x+a}{\rho_1}; \cos(F_1,y) = -\frac{y}{\rho_1}; \cos(F_1,z) = -\frac{z}{\rho_1};$$

 $= MA, \ \rho_1 = MA_1, \ \text{r. e.}$

$$\rho^2 = (x-a)^2 + y^2 + z^2; \ \rho_1^2 = (x+a)^2 + y^2 + z^2.$$

Стал. проекція напряженія поля на координатныя оси будуть:

$$X = -k^2 \frac{x-a}{
ho} - k^2 \frac{x+a}{
ho_1};$$
 $Y = -k^2 \frac{y}{
ho} - k^2 \frac{y}{
ho_1};$
 $Z = -k^2 \frac{z}{
ho} - k^2 \frac{z}{
ho_1}.$

Фиг. 58.

-2 ак²

-2 ак²

-2 ак²

выраженіе для дифференціала силовой

$$dU = Xdx + Ydy + Zdz = -k^2d\rho - k^2d\rho_1$$

me separat czytak:

$$U = -k^2 (\rho + \rho_1), \tag{30}$$

Подобнымъ образомъ найдемъ для второго случая:

$$U = k^2(\rho + \rho_1); \tag{31}$$

для третьяго:

$$U = k^2(\rho_1 - \rho); \tag{32}$$

и для четвертаго:

$$U = k^2(\varrho - \varrho_1); \tag{33}$$

Поверхностями уровня въ первыхъ двухъ случаяхъ служатъ софокусныя эллипсоиды вращенія вокругъ прямой AA_1 . Фокусы совпадаютъ съ дъйствующими центрами. Въ первомъ случав нараметры поверхностей уровня измѣняются отъ — ∞ (безконечно большая сфера) до — $2ak^2$ (отрѣзокъ AA_1); во второмъ случав предѣлами для параметровъ служатъ $2ak^2$ (отрѣзокъ AA_1) и $+\infty$ (безконечно большая сфера).

Въ послѣднихъ двухъ случаяхъ поверхностями служатъ софокусные двуполые гиперболонды вращенія вокругъ оси AA_1 , причемъ каждой полѣ поверхности соотвѣтствуетъ свой параметръ. Въ обоихъ случаяхъ параметры измѣняются между — $2ak^2$ и $+2ak^2$. Параметру 0 соотвѣтствуетъ плоскостъ, перпендикулярная къ AA_1 и дѣлящая AA_1 пополамъ. Предѣльному значенію параметра $2ak^2$ въ третьемъ случаѣ соотвѣтствуетъ отрѣзокъ оси x-овъ, идущій отъ A къ $+\infty$, а въ четвертомъ случаѣ отрѣзокъ оси x-овъ, идущій отъ A_1 къ $-\infty$. Значенію параметра — $2ak^2$ въ третьемъ случаѣ соотвѣтствуетъ отрѣзокъ отъ A_1 до $-\infty$, а въ четвертомъ отъ A до $+\infty$.

На Фиг. 55, 56, 57 и 58 изображены меридіанальныя сѣченія разсмотрѣнныхъ поверхностей плоскостью AA_1M . Стрѣлкою указано направленіе, въ которомъ параметры поверхностей уровня возрастаютъ.

Силовыми линіями въ разобранныхъ примърахъ будутъ кривыя второго порядка, софокусныя съ меридіанами поверхностей уровня и, конечно, лежащія въ одной и той же меридіанальной плоскости. BARTER NO ENGLISHED BEREIT BEREIT STORE ST

Центральныя орбиты.

Движеніе точки подъ дъйствіемъ центральной силы, функціи познія. Сила, имъющая своимъ источникомъ неподвижный посить названіе центральной. Для матеріальной точки, подъ дъйствіемъ центральной силы, мы можемъ подъ дъйствіемъ центральной силы, мы можемъ постоянство секторіальной скорости точки постоянство секторіальной скорости точки прехъ взаимно ортогональныхъ осей, проведенныхъ черезъ помъщенъ въ началъ прадусъ-векторъ движущейся точки (x, y, z) съ масътивь с, то дифференціальныя уравненія движенія будуть:

$$X = X = F \frac{x}{\rho}$$
; $my' = Y = F \frac{y}{\rho}$; $mz' = Z = F \frac{z}{\rho}$

$$\frac{X}{x} = \frac{Y}{y} = \frac{Z}{z} \,,$$

 C_1 ; $m(zx'-xz')=C_2$; $m(xy'-yx')=C_3$; $m(xy'-xy')=C_3$;

$$C_1 x + C_2 y + C_3 z = 0. (2)$$

Развить значеніе произвольных постоянных Развитво (2) служить уравненіем плоскости траек-

$$\frac{C_3}{\sqrt{{C_1}^2 + {C_2}^2 + {C_3}^2}}$$
 moreover $\frac{1}{\sqrt{{C_1}^2 + {C_2}^2 + {C_3}^2}}$

равно косинусу угла наклоненія плоскости орбиты къ плоскости xOy. Положимъ въ уравненіи (2) z равнымъ нулю, тогда получимъ:

$$C_1 x + C_2 y = 0$$

уравненіе прямой, сліда плоскости орбиты на плоскости xOy. Эту линію обыкновенно называють въ Астрономіи линією узловъ. Изъ написаннаго уравненія вытекаеть, что

$$-\frac{C_1}{C_2} = tg \,\lambda,$$

гдѣ λ уголъ узловой линіи съ нѣкоторымъ постояннымъ направленіемъ въ плоскости xOy (осью x-овъ). Наконецъ максимальная секторіальная скорость равна моменту количества движенія точки вокругъ центра, раздѣленному на массу, т. е.

$$\frac{1}{m}\sqrt{C_1^2+C_2^2+C_3^2}=v_0\,\rho_0\sin(v_0,\rho_0),$$

если v_0 начальная скорость точки, а ρ_0 —начальный радіусь векторъ.

Такъ какъ движеніе плоское, то отнесемъ положеніе точки къ полярнымъ координатамъ р, θ въ плоскости орбиты. Тогда имѣемъ:

$$\rho^2 \theta' = A = \frac{1}{m} \sqrt{C_1^2 + C_2^2 + C_3^2} = v_0 \, \rho_0 \sin(v_0, \, \rho_0). \tag{3}$$

Если центральная сила функція только разстоянія между движущеюся точкою и центромъ, вопросъ о движеніи точки рѣшается съ помощью двухъ квадратуръ. Дѣйствительно, пусть

$$F = mf(\rho),$$

въ такомъ случаѣ, означивъ $\int f(\rho) d\rho$ черезъ $\Phi(\rho)$, находимъ (§ 111):

$$U = m \Phi(\rho),$$

и след. получаемъ интегралъ живой силы:

$$\rho^{\prime 2} + \rho^2 \theta^{\prime 2} = 2 \Phi(\rho) + 2\hbar, \tag{4}$$

гдв $h = C_4$, четвертой произвольной постоянной.

Исключивъ время изъ (3) и (4), найдемъ дифференціальное тавненіе траекторіи. Съ этою цѣлью замѣчаемъ, что

$$\rho' = \frac{d\rho}{d\theta} \theta',$$

замѣняемъ вездѣ б' его значеніемъ изъ (3), тогда (4) намъ даетъ:

$$\frac{A^2}{\rho^4} \frac{d\rho^2}{d\theta^2} + \frac{A^2}{\rho^2} = 2\Phi(\rho) + 2h. \tag{5}$$

$$rac{A\,d
ho}{
ho^2\sqrt{\,2\,\Phi\left(
ho
ight)+\,2\hbar-rac{A^2}{
ho^2}}}=d heta.$$

Отсюда, интегрируя, находимъ уравненіе траекторіи

$$\int \frac{A \, d\rho}{\rho^2 \sqrt{2 \Phi(\rho) + 2h - \frac{A^2}{\rho^2}}} = \theta + C_5.$$

Возвращаясь къ (3), получаемъ:

$$\frac{d\rho}{\sqrt{2\Phi(\rho)+2h-\frac{A^2}{\rho^2}}}=dt,$$

$$\int rac{d
ho}{\sqrt{2arPhi(
ho)+2h-rac{A^2}{
ho^2}}}=t+C_{
m 6},$$

роть времени, что и заканчиваеть интегрирование.

Даженіе подъ дъйствіемъ притяженія по Ньютонову закону.

Тогда по условію, сдъланному въ § 111:

$$F = -\frac{k^2 m}{\rho^2},$$

и слъд. по (22) § 111:

$$U=\frac{k^2 m}{\rho}$$

Дифференціальное уравненіе траекторіи (5) приметь теперь видъ:

$$\frac{A^2}{\rho^4} \cdot \frac{d\rho^2}{d\theta^2} + \frac{A^2}{\rho^2} = \frac{2k^2}{\rho} + 2h. \tag{6}$$

Постоянныя 2h и A по (4) и (3), такъ выразятся черезъ начальныя условія:

$$2h = v_0^2 - \frac{2k^2}{\rho_0};$$

$$A = v_0 \rho_0 \sin(\rho_0, v_0).$$
(7)

Полагаемъ временно:

$$z = \frac{A}{\rho}$$
; (8)

тогда изъ (6) получаемъ:

$$\frac{dz^2}{d\theta^2} = 2h + \frac{2k^2}{A}z - z^2 = 2h + \frac{k^4}{A^2} - \left(z - \frac{k^2}{A}\right)^2. \tag{9}$$

Пусть

$$2h + \frac{k^4}{A^2} = \frac{k^4}{A^2} e^2. \tag{10}$$

Легко уб'єдиться, что сумма эта не можеть быть отрицательною. На самомъ д'ял'є по (7)

$$2h + rac{k^4}{A^2} = v_0^2 - rac{2k^2}{
ho_0} + rac{k^4}{
ho_0^2 \, v_0^2 \, sin^2 \, (
ho_0 \, v_0)} \geqq \left(v_0 - rac{k^2}{
ho_0 \, v_0}
ight)^2 \cdot$$

Изъ (10) вытекаетъ:

$$2h = \frac{k^4}{A^2} (e^2 - 1)$$

и следовательно

если
$$h > 0$$
, то $e > 1$;

если
$$h=0$$
, то $e=1$; $h<0$, $e<1$.

Возвращаясь къ (9), находимъ:

$$rac{dz}{\sqrt{rac{k^4}{A^2} e^2 - \left(z - rac{k^2}{A}
ight)^2}} = \pm d\theta.$$

Геловимся такъ считать полярный уголь, чтобы въ начальвоменть производная $\frac{dz}{d\theta}$ была отрицательна. Тогда, сохравожній знакъ, интегрируемъ:

$$arc\cosrac{z-rac{k^2}{A}}{rac{k^2}{A}e}=\emptyset+C_5.$$

Замъняемъ г его выражениемъ (8) и переходимъ къ обратнымъ

$$\frac{A}{\rho} - \frac{k^2}{A} = \frac{k^2}{A} e \cos(\theta + C_5),$$

правительной прави

$$\rho = \frac{\frac{A^2}{k^2}}{1 + e\cos\left(\theta + C_5\right)}.$$
(11)

второго порядка, отнесенная къ фокусу.

представляеть собою эксцентриситеть кривой,

р. Для эллипса и гиперболы:

$$\frac{A^2}{k^2} = p = a(1 - e^2) = \alpha(e^2 - 1), \tag{12}$$

толуось эллипса, а 2α длина съкущей оси гиперболы.

Толуось векторъ получаетъ наимень
толуось векторъ получаетъ наимень-

Въ Астрономіи такую точку называють перигеліемъ, если діло идеть о движеніи кометы или планеты вокругь солнца, а уголь $\psi = \theta + C_5 = \theta - \theta \pi$, представляющій собою угловое разстояніе планеты отъ перигелія, носить названіе истинной аномаліи.

Чтобы окончить задачу, остается опредълить зависимость истинной аномаліи отъ времени. По (3), (11) и (12), замъчая, что $d\psi = d\theta$, находимъ:

$$\frac{d\psi}{(1+e\cos\psi)^2} = \frac{k^4}{A^3} dt = \frac{k}{p^{3/2}} dt.$$
 (13)

Вмѣсто у вводимъ новую перемѣнную д, полаган

$$\eta = tg \frac{\psi}{2}$$

или

$$\psi = 2 \operatorname{arctg} \eta$$

и следовательно

$$d\psi = \frac{2 d\eta}{1+\eta^2}$$
.

Такъ какъ

$$\cos \psi = \frac{1-\eta^2}{1+\eta^2}$$
,

то послѣ сокращеній получаемъ:

$$\frac{d\psi}{(1+e\cos\psi)^2} = \frac{2(1+\eta^2)d\eta}{[1+e+(1-e)\eta^2]^2} = \frac{2}{(1+e)^2} \frac{(1+\eta^2)d\eta}{(1+\gamma\eta^2)^2}, \quad (14)$$

гдѣ

$$\gamma = \frac{1-e}{1+e}$$
.

Для параболы e=1, слѣд. $\gamma=0$, а потому изъ (13) и (14):

$$(1+\eta^2)\,d\eta=rac{2k}{p^{3/2}}\,dt,$$

пауда послъ интеграціи:

$$\frac{2k}{p^{3/2}}(t- au) = \eta + \frac{1}{3}\eta^3 = tg\frac{\psi}{2} + \frac{1}{3}tg^3\frac{\psi}{2}$$

Произвольная постоянная τ равна времени прохода точки перигелій ($\psi = 0$).

Когда у отлично отъ нуля, то замъчаемъ, что

$$\frac{1-\eta^2}{1-\eta^2)^2} = \frac{\frac{1}{\gamma}(1+\gamma\eta^2)+1-\frac{1}{\gamma}}{(1+\gamma\eta^2)^2} = \frac{1}{\gamma}\frac{1}{1+\gamma\eta^2} + \frac{\gamma-1}{\gamma} \cdot \frac{1}{(1+\gamma\eta^2)^2},$$

вательно

$$\int \frac{(1+\eta^2) d\eta}{(1+\eta\eta^2)^2} = \frac{1}{\gamma} \int \frac{d\eta}{1+\eta\eta^2} + \frac{\gamma-1}{\gamma} \int \frac{d\eta}{(1+\eta\eta^2)^2} . \tag{15}$$

Последній интеграль можно свести къ интегралу, ему пред-

$$\int \frac{d\eta}{1+\gamma\eta^2},$$

BELLEVIEWS:

$$egin{split} & \int rac{d\eta}{1+\gamma\eta^2} = rac{\eta}{1+\gamma\eta^2} + 2\gamma \int rac{\eta^2 \, d\eta}{(1+\gamma\eta^2)^2} = \ & = rac{\eta}{1+\gamma\eta^2} + 2\int rac{d\eta}{1+\gamma\eta^2} - 2\int rac{d\eta}{(1+\gamma\eta^2)^2} \, \cdot \end{split}$$

шица имбемъ:

$$\int rac{d\eta}{(1+\gamma\eta^2)^2} = rac{1}{2}rac{\eta}{1+\gamma\eta^2} + rac{1}{2}\int rac{d\eta}{1+\gamma\eta^2} \cdot$$

выраженіе (15) принимаеть видъ:

$$\int \frac{1+\eta^2}{1+\eta^2} \frac{d\eta}{2\gamma} = \frac{\gamma-1}{2\gamma} \frac{\eta}{1+\gamma\eta^2} + \frac{\gamma+1}{2\gamma} \int \frac{d\eta}{1+\gamma\eta^2} .$$

Воспользовавшись этимъ равенствомъ и (14), изъ (13) получаемъ:

$$\frac{k}{p^{3/2}}(t-\tau) = \frac{1}{(1+e)^2} \left\{ \frac{\gamma-1}{\gamma} \frac{\eta}{1+\gamma\eta^2} + \frac{\gamma+1}{\gamma} \int_{0}^{\eta} \frac{d\eta}{1+\gamma\eta^2} \right\},$$

гдѣ произвольная постоянная τ представляеть собою время прохожденія черезъ перигелій ($\eta = 0$).

Такъ какъ

$$\frac{\gamma - 1}{\gamma} = -\frac{2e}{1 - e}; \frac{\gamma + 1}{\gamma} = \frac{2}{1 - e},$$

то предъидущее равенство можемъ переписать такъ:

$$\frac{k}{p^{3/2}}(t-\tau) = \frac{2}{(1+e)(1-e^2)} \left\{ \int_{-1+\gamma\eta^2}^{\eta} \frac{d\eta}{1+\gamma\eta^2} - e \frac{\eta}{1+\gamma\eta^2} \right\}. \quad (16).$$

Для эллинса e < 1, слъд. $\gamma > 0$, а потому

$$\int \frac{d\eta}{1+\gamma\eta^2} = \frac{1}{V\gamma} \arctan(\eta \sqrt{\gamma}).$$

Вводимъ новую перемѣнную f, полагая

$$f = 2 \operatorname{arctg}(\eta \sqrt{\gamma}),$$

т. е.

$$\eta \sqrt{\gamma} = tg \frac{f}{2}$$
.

Тогда очевидно

$$rac{2\eta}{1+\gamma\eta^2}=rac{2}{\sqrt{\gamma}}\sinrac{f}{2}\cosrac{f}{2}=rac{1}{\sqrt{\gamma}}\sin f$$
 .

А потому изъ (16):

$$\frac{k}{p^{3/2}}(t-\tau) = \frac{1}{(1+e)(1-e^2)\sqrt{\gamma}}(f-e\sin f).$$

Замъняя здѣсь γ его значеніемъ и подставляя вмѣсто p вы(12), послѣ сокращенія на $(1-e^2)^{3/2}$, находимъ оконча-

$$\frac{k}{\sqrt{a^3}}(t-\tau) = f - e \sin f.$$

Темть f называется въ Астрономіи эксцентрической

Із гиперболы e > 1, слёдов. $\gamma < 0$, поэтому интеграль въ

$$\int \frac{d\eta}{1+\gamma\eta^2} = \frac{1}{2\sqrt{-\gamma}} \log \frac{1+\eta\sqrt{-\gamma}}{1-\eta\sqrt{-\gamma}}.$$

Если теперь положить

$$\eta \sqrt{-\gamma} = tg \frac{F}{2}$$

BOTSHUM

$$\frac{1+\eta\sqrt{-\gamma}}{1-\eta\sqrt{-\gamma}} = \frac{1+tg\frac{F}{2}}{1-tg\frac{F}{2}} = tg\left(\frac{\pi}{4} + \frac{F}{2}\right);$$

$$rac{\eta}{1+\gamma\eta^2} = rac{1}{\sqrt{-\gamma}} rac{tgrac{F}{2}}{1-tg^2rac{F}{2}} = rac{1}{2\sqrt{-\gamma}} tg \ F \, .$$

Потавляя въ (16) найдемъ:

$$= -\tau = \frac{1}{(1+e)(1-e^2)\sqrt{-\gamma}} \left[\log tg \left(\frac{\pi}{4} + \frac{F}{2} \right) - e tg F \right] \cdot$$

тогда снова (12) и замѣняемъ γ его значеніемъ; тогда на $(e^2-1)^{3/2}$ находимъ окончательно для гипер-

$$k = (t-\tau) = e t g F - log t g \left(\frac{\pi}{4} + \frac{F}{2}\right)$$
.

117. Формула Бине. Въ заключение настоящей главы покажемъ, какъ въ общемъ случаѣ, пользуясь интеграломъ площадей, получить дифференціальное уравненіе второго порядка для центральной орбиты (формулу Бине).

Пусть величина центральной силы F. По условію \S 111 F>0 для отталкиванія и F<0 для притяженія. Интеграль площадей въ полярныхъ координатахъ r и θ будеть:

$$r^2 \theta' = A. \tag{17}$$

Возьмемъ проекціи силы F на ось μ полярныхъ координатъ (§ 39). По (4) § 93 имѣемъ:

$$F\cos(F\mu) = F = m(r'' - r\theta'^2).$$

Станемъ разсматривать r, какъ функцію отъ θ ; тогда по (17):

$$r' = \frac{dr}{d\theta} \theta' = \frac{A}{r^2} \frac{dr}{d\theta} = -A \frac{d\frac{1}{r}}{d\theta}.$$

Дифференцируемъ еще разъ подобнымъ же образомъ:

$$r'' = -A \frac{d}{dt} \frac{d^{\frac{1}{r}}}{d\theta} = -A \frac{d^{2} \frac{1}{r}}{d\theta^{2}} \theta' = -\frac{A^{2}}{r^{2}} \frac{d^{2} \frac{1}{r}}{d\theta^{2}}.$$

Такимъ образомъ оказывается, что

$$\frac{1}{m}F = -\frac{A^2}{r^2} \frac{d^2 \frac{1}{r}}{d\theta^2} - \frac{A^2}{r^3}$$

или

$$\frac{d^2 \frac{1}{r}}{d\theta^2} + \frac{1}{r} = -\frac{Fr^2}{mA^2}.$$
 (18)

Полученная формула Бине чаще всего служить для опредъленія закона изм'єненія силы по данному уравненію центральной орбиты, но можеть быть прим'єнена и къ р'єшенію обратнаго вопроса. Примъры: а) Точка движется подъ дъйствіемъ центральной силы по жической спирали. Найти законъ притяженія или отталкиванія, если притощій центръ въ асимптотической точкъ кривой.

Гравнение траектории:

$$r = a e^{\lambda \theta}$$

Вычисляемъ производную:

$$\frac{d^2 \frac{1}{r}}{d\theta^2} = \frac{\lambda^2}{a} e^{-\lambda \theta} = \frac{\lambda^2}{r}.$$

Подставляя въ (18) находимъ:

$$F = -\frac{mA^2(\lambda^2 + 1)}{r^3} = -\frac{C^2}{r^3};$$

🖿 притягательная, обратнопропорціональная кубу разстоянія.

 Найти орбиту для притяженія по закону Ньютона. Въ разсматрислучав.

$$F\!=\!-rac{k^2m}{r^2}$$
 .

Сазд. формула (18) даеть такое дифференціальное уравненіе орбиты:

$$rac{d^2rac{1}{r}}{d heta^2}+rac{1}{r}=rac{k^2}{A^2}.$$

Ушимъ интеграломъ этого линейнаго дифференціальнаго уравненія

$$\frac{1}{r} = C \cdot \cos \theta + C_1 \cdot \sin \theta + \frac{k^2}{A^2},$$

■ С постоянныя произвольныя, или

$$rac{1}{r}=rac{k^2}{A^2}+rac{k^2}{A^2}D\cos{(heta+E)},$$

📰 🗈 🗉 🗷 новыя постоянныя произвольныя. Отсюда искомая орбита

$$r\!=\!rac{rac{A^2}{k^2}}{1+D\cos{(heta+E)}},$$

съчение, отнесенное въ фокусу.

ГЛАВА ХІУ.

Дифференціальныя уравненія движенія несвободной точки.

118. Кинематическія связи удерживающія и неудерживающія. Матеріальная точка называется свободною тогда, когда она можеть занимать произвольное положеніе въ пространствѣ. Если же заранѣе дано то геометрическое протяженіе, въ предѣлахъ котораго должна двигаться разсматриваемая точка, тогда самую точку называють несвободною, а условія, стѣсняющія ея свободу, кинематическими связями.

Данное геометрическое протяжение можеть быть объемомъ,

поверхностью или линіей.

Пусть несвободная точка не можеть покидать даннаго объема. Поверхность, ограничивающая этоть объемь, вообще говоря, подвижная и перемѣнпой формы (деформирующаяся), поэтому въ общемъ случаѣ уравненіе ея имѣеть видъ:

$$f(x, y, z, t) = 0, \tag{1}$$

если возьмемъ систему декартовыхъ координать.

Мы условимся, разъ навсегда, такъ писать предъидущее уравненіе, чтобы для возможныхъ положеній точки ліввая часть была положительною. Тогда аналитическимъ выраженіемъ для связи, наложенной на матеріальную точку, служить неравенство:

$$f(x, y, z, t) \ge 0. \tag{2}$$

Связь такого рода носить название связи неудерживающей. Когда точка движется по границѣ объема, по поверхности (1), т. е. когда лѣвая часть (2) равна нулю, говорять, что связь находится въ состоянии напряжения или связь дѣйствуетъ. Когда точка внутри объема, т. е. когда лѣвая часть (2) больше нуля, говорять, что связь ослабла или не дѣйствуетъ.

Прим'єръ: а) Точка можеть двигаться лишь внутри сферы радіуса R центромь въ начал'є координать. Такая связь выразится неравенствомъ:

$$R^2 - x^2 - y^2 - z^2 \ge 0.$$

Если же точка можеть двигаться только вн'ь вышеупомянутой сферы, аналогическимъ выраженіемъ связи будеть неравенство.

$$x^2 + y^2 + z^2 - R^2 \ge 0.$$

б) Неравенство:

$$A^2t^2 - \frac{(x-\alpha t)^2}{a^2} - \frac{(y-\beta t)^2}{b^2} - \frac{(z-\gamma t)^2}{c^2} \ge 0,$$

жаетъ собою, что точка должна двигаться внутри эллипсоида, центръ точка движется прямолинейно и равномърно со скоростью $\sqrt{\alpha^2 + \beta^2 + \gamma^2}$; этого эллипсоида возрастаютъ пропорціонально времени, слъд. онъ увежется, оставаясь себъ подобнымъ.

Когда точка должна двигаться по данной поверхности, то

$$f(x,y,z,t) = 0. (3)$$

Время войдеть явно, если данная поверхность подвижная или трумирующаяся. Связь, выражаемая равенствомъ (3), называется трумирующаяся связью удерживающею.

Примъръ: уравненіе:

$$Ax + By + Cz + Dt^2 + Et + F = 0$$

В, . . . F нѣкоторыя постоянныя, требуеть, чтобы точка не покитодыжной плоскости. Плоскость эта, оставаясь параллельною своему положенію, т. е. двигаясь поступательно, удаляется равномѣрно оть своего начальнаго положенія:

$$Ax + By + Cz + F = 0.$$

Ван точка не можетъ покидать нѣкоторой кривой, то обстояза это выразится двумя равенствами:

$$f_1(x, y, z, t) = 0;$$

 $f_2(x, y, z, t) = 0.$ (4)

вида. Такъ какъ разсматриваемая связь выражается выствами типа (3), то говорять, что въ этомъ случав выражается двумъ удерживающимъ связямъ.

Прим'връ: Уравненія:

$$x^2 + y^2 + z^2 - R^2 = 0$$
; $z - R \sin t = 0$,

показывають, что течка лежить на окружности. Центрь этой окружности совершаеть простое гармоническое движеніе, а радіусь періодически измѣняется оть нуля до R.

Разсматривать одновременно три удерживающія связи не представляется необходимости. Пусть эти связи будуть:

$$f_1(x, y, z, t) = 0; f_2(x, y, z, t) = 0; f_3(x, y, z, t) = 0.$$
 (5)

Если между лѣвыми частями написанныхъ уравненій не существуетъ зависимости вида:

$$\Pi(f_1, f_2, f_3, t) = 0,$$
 (6)

то поверхности (5) пересъкаются въ одной или нѣсколькихъ дискретныхъ точкахъ (вещественныхъ или мнимыхъ); слѣд. положеніе движущейся точки извѣстно для каждаго момента времени, или точка не можетъ одновременно лежать на всѣхъ поверхностяхъ (5). Когда же существуетъ зависимость вида (6), то при $f_1 = 0$ и $f_2 = 0$ изъ (6) вытекаетъ либо $f_3 = 0$, либо $f_3 = \varphi(t)$, отличной отъ нуля. Въ первомъ случаѣ связь f_3 была бы слѣдствіемъ связей f_1 и f_2 , а во второмъ случаѣ связь f_3 противорѣчила бы первымъ двумъ.

Примфръ: Лѣвыя части уравненій:

$$f_1 = x^2 + y^2 + z^2 - R^2 = 0;$$

 $f_2 = x + y + z - R \cos \alpha = 0;$
 $f_3 = (x-a)^2 + (y-a)^2 + (z-a)^2 - 3a^2 = 0;$

удовлетворяють соотношенію:

$$f_3 - f_1 + 2a f_2 - R (R - 2a \cos \alpha) = 0.$$

Слъд. при $a=\frac{1}{2}~R~{
m sec}~lpha$ эти связи могутъ быть замѣнены двумя; при другомъ значенін для a связи будутъ противорѣчивыми.

Приходится иногда разсматривать одновременно дв в, три и болье неудерживающих в связей въ томъ случав, когда объемъ, предоставленный для движенія матеріальной точки, ограничень не одною, а нъсколькими поверхностями.

Примфры: а) Связи:

$$x^2 + y^2 + z^2 - R^2 \cos^2 \alpha \ge 0; R^2 - x^2 - y^2 - z^2 \ge 0;$$

тавляють для движенія точки объемь между двумя концентрическими сфе-

б) Связи:

$$R^{2} - x^{2} - y^{2} - z^{2} \ge 0;$$

$$4 R^{2} - x^{2} - \frac{y^{2}}{\cos^{2}\alpha} - \frac{z^{2}}{\sin^{2}\alpha} \ge 0$$

тедоставляють для точки объемъ, ограниченный кусками сферы и эллип-

Двѣ одновременныхъ связи удерживаю щая и неудерваю щая предоставляють для движенія точки нѣкоторую огразаченную часть поверхности.

Прим'вры: а) При связяхъ:

$$x^2+y^2+z^2-R^2=0;$$
 $z-R\cos x\geq 0.$

теріальная точка можеть двигаться по поверхности сегмента съ высотою π 1 - cos α).

б) При связяхъ:

$$x^2 + y^2 + z^2 - R^2 = 0;$$

 $R^2 cos^2 \alpha - z^2 \ge 0,$

движется по сферическому поясу съ высотою $2 R \cos \alpha$.

Число неудерживающихъ связей и здёсь можеть быть одной, если граница поверхности состоить изъ нёсколькихъ зналитически отличныхъ одна отъ другой.

Примъръ: Связи:

$$x^2 + y^2 + z^2 - R^2 = 0;$$

 $x \ge 0; \ y \ge 0; \ z \ge 0;$

точкъ двигаться лишь внутри равносторонняго и равноугольнаго треугольника.

Условіе, налагаемое на скорость несвободной точки удерсвязью. Пусть матеріальная точка находится на удерсвязи (3). Л'ввую часть уравненія (3), зависящую отъ выо и неявно, означимъ для сокращенія черезъ F(t). Разсмотримъ два смежныхъ момента времени t и $t+\Delta t$. Такъ какъ точка въ оба эти момента должна лежать на связи, то

$$F(t) = 0; F(t + \Delta t) = 0;$$

а потому

$$\frac{F(t+\Delta t)-F(t)}{\Delta t}=0,$$

каковъ бы ни быль промежутокъ времени Δt . Положимъ Δt безконечно малымъ; тогда приходимъ отъ предъидущаго равенства къ такому, справедливому для любого момента t:

Пред.
$$\left\{ \frac{F(t+\Delta t)-F(t)}{\Delta t} \right\}_{\Delta t=0} = \frac{dF}{dt} = \frac{df}{dt} = 0,$$
 (7)

гдъ, какъ всегда, прямыми буквами означены полныя производныя по времени.

Разсуждая такимъ же образомъ относительно функціи $\frac{df}{dt}$ = $\varphi(t)$, получаемъ:

$$\varphi(t) = 0; \ \varphi(t + \Delta t) = 0;$$

$$\frac{\varphi(t + \Delta t) - \varphi(t)}{\Delta t} = 0;$$

при всякомъ t, а при Δt безконечно маломъ:

Пред.
$$\left\{\frac{\varphi(t+\Delta t)-\varphi(t)}{\Delta t}\right\}_{\Delta t=0} = \frac{d\varphi}{dt} = \frac{d^2f}{dt^2} = 0.$$
 (8)

Темъ же путемъ мы могли идти и дальше, но въ этомъ нетъ нужды. Полученныя равенства (7) и (8) выражаютъ собою те условія, которыя налагаются на скорость и ускореніе несвободной точки удерживающею связью.

Раскрывая (7), находимъ:

$$\frac{\partial f}{\partial x}x' + \frac{\partial f}{\partial y}\dot{y}' + \frac{\partial f}{\partial z}z'' + \frac{\partial f}{\partial t} = 0, \tag{9}$$

если запятою означимъ производныя по времени.

Замътимъ, что

$$\frac{\partial f}{\partial x} = \Delta f \cos(\Delta f, x); \quad \frac{\partial f}{\partial y} = \Delta f \cos(\Delta f, y); \quad \frac{\partial f}{\partial z} = \Delta f \cos(\Delta f, z); \quad (10)$$

 $x' = v \cos(v, x); \ y' = v \cos(v, y); \ z' = v \cos(v, z).$

гдь 🗸 означаеть дифференціальный параметрь перваго порядка или градієнть функцій f (§ 111), а v—скорость движущейся точки. Тогда вмѣсто (9) можемъ написать

$$\Delta f \cdot v \cos(v, \Delta f) + \frac{\partial f}{\partial t} = 0.$$
 (11)

Мы видимъ, что ограничению подлежить лишь составляющая скорости вдоль по градіенту; эта составляющая должна им'єть опредъленную величину для даннаго момента времени и даннаго положенія точки:

$$v\cos\left(r,\Delta f\right) = -\frac{1}{\Delta f}\frac{\partial f}{\partial t} \tag{12}$$

Что же касается до составляющей v въ плоскости перпендивудярной къ Δf , то она можетъ быть вполнъ произвольною.

Когда $\frac{\partial f}{\partial t}$ = 0, т. е. связь явно не зависить отъ времени, то павенство (11) даетъ

$$v\cos(v,\Delta f)=0$$

$$v \perp \Delta f$$
. (13)

Подученное условіе очевидно: оно требуеть, чтобы скорость точки, движущейся по неподвижной поверхности неизм'яннаго вида, вжала въ плоскости касательной къ этой поверхности.

120. Условіе, налагаемое на ускореніе несвободной точки удервывающею связью. Обращаясь къ выраженію (8) и раскрывая его, получимъ:

$$rac{\partial f}{\partial x}x'' + rac{\partial f}{\partial y}y'' + rac{\partial f}{\partial z}z'' +$$

$$+\frac{\partial^{2} f}{\partial x^{2}}x^{\prime 2} + \frac{\partial^{2} f}{\partial y^{2}}y^{\prime 2} + \frac{\partial^{2} f}{\partial z^{2}}z^{\prime 2} + 2\frac{\partial^{2} f}{\partial y \partial z}y^{\prime}z^{\prime} + 2\frac{\partial^{2} f}{\partial z \partial x}z^{\prime}x^{\prime} + 2\frac{\partial^{2} f}{\partial x \partial y}x^{\prime}y^{\prime} + 2\frac{\partial^{2} f}{\partial t \partial z}x^{\prime} + 2\frac{\partial^{2} f}{\partial t \partial z}z^{\prime} + \frac{\partial^{2} f}{\partial t^{2}} = 0.$$

$$(14)$$

Здѣсь

$$x'' = \frac{d^2x}{dt^2} = \dot{v}\cos(\dot{v}x), \ y'' = \dot{v}\cos(\dot{v}y), \ z'' = \dot{v}\cos(\dot{v}z),$$

если у ускореніе точки.

Поэтому, пользуясь (10), можемъ предъидущему равенству (14) дать видъ:

$$\Delta f \dot{v} \cos(\dot{v} \Delta f) + D_g f = 0. \tag{15}$$

Символъ $D_2 f$ означаеть туть последнія три строки выраженія (14).

Опять оказывается, что существование связи налагаеть ограничение только на составляющую ускорения точки вдоль дифференціальнаго параметра связи:

$$\dot{v}\cos(\dot{v}\Delta f) = -\frac{1}{\Delta f}D_2 f.$$

Составляющая же ускоренія въ плоскости, перпендикулярной къ Δf , ничѣмъ не опредъдяется.

Относительно состава D_2f замѣтимъ, что это выраженіе содержитъ въ себѣ члены трехъ родовъ: въ одни скорости входятъ во второй степени, другіе содержатъ скорости линейнымъ образомъ и наконецъ третьи свободны отъ скоростей. Когда $\frac{\partial f}{\partial t} = 0$, члены послѣднихъ двухъ категорій отсутствуютъ и D_2f обращается въ квадратную однородную функцію скоростей. Замѣтимъ, что по внѣшнему виду условіе (15) не измѣнится въ разсматриваємомъ случаѣ, противоположно тому, какъ это было съ условіемъ (11) относительно скорости.

121. Условія, налагаемыя на скорость и ускореніе несвободной точки неудерживающею связью. Положимъ теперь, что свобода матеріальной точки стіснена неудерживающею связью (2).

Когда связь эта ослаблена (§ 118):

точка движется внутри объема, предоставленнаго ей, то, очеона можеть принимать произвольную скорость и произвольтехореніе, сл'яд. эти векторы никакимъ ограниченіямъ не под-

Вели же связь д'яйствуеть въ моменть t:

$$f(x, y, z, t) = F(t) = 0,$$
 (16)

lacktriangleright выкой либо изъ посл'ядующихъ моментовъ $t+\Delta t~(\Delta t>0)$ по (2):

$$F(t+\Delta t) \geq 0$$
.

Отсюда

$$\frac{F(t+\Delta t)-F(t)}{\Delta t} \geq 0,$$

произвольномъ, но положительномъ Δt . Принимая Δt безкомальномъ, находимъ:

$$\frac{dF}{dt} = F'(t) = \frac{df}{dt} \ge 0. \tag{17}$$

Стал. при соблюденіи (16), скорость точки по (17) должна условіе (§ 119):

$$\Delta f$$
. $v \cos(v, \Delta f) + \frac{df}{dt} \ge 0$.

товерхность не деформируется и неподвижна, т. е. $\frac{\partial f}{\partial t} = 0$:

$$v\cos(v, \Delta f) \ge 0.$$
 (18)

жимъ при этомъ, что дифференціальный параметръ связи в н у т р ь объема, предоставленнаго для движенія точки. В дѣлѣ, по § 112, направленіе Δf идетъ въ ту сторону, въ тункція f возрастаетъ, а она возрастаетъ при перемѣщеніи мема, ибо для точекъ на поверхности функція f равна точекъ внутри объема f > 0, по условію.

для момента t: $\frac{df}{dt} > 0$, то никакихъ заключеній о выс-

остается вполнѣ произвольнымъ. Когда же $\frac{df}{dt} = 0$ для момента t, то изъ равенства: F(t) = 0; F'(t) = 0; вытекаетъ:

$$F(t+\Delta t) = \frac{\Delta t^2}{2} F''(t+\theta \Delta t), \tag{19}$$

гдіз θ правильная положительная дробь. Но $F(t+\Delta t) \geq 0$, слід.

$$F''(t) = \frac{d^2F}{dt^2} = \frac{d^2f}{dt^2} \ge 0;$$
 (20)

или по предъидущему параграфу:

$$\Delta f \, \dot{v} \, \cos \left(\dot{v} \, \Delta f \right) + D_2 f > 0. \tag{21}$$

He должно забывать, что написанное неравенство предполагаеть

$$f=0$$
; $\frac{df}{dt}=0$.

Въ заключеніе обратимъ вниманіе на то, что, когда f=0, а $\frac{df}{dt}>0$ или когда f=0, $\frac{df}{dt}=0$, а $\frac{d^2f}{dt^2}>0$, движущаяся точка въ одинъ изъ моментовъ, слѣдующихъ за разсматриваемымъ, должна сойти со связи, т. е. f станетъ больше нуля. Дѣйствительно, въ первомъ случаѣ функція f возрастаетъ $\left(\frac{df}{dt}>0\right)$; слѣд. изъ нуля она станетъ положительною: f>0; во второмъ случаѣ функція $\frac{df}{dt}$ возрастаетъ, слѣд. изъ нуля она обратится въ положительную величину, но тогда f станетъ функціею возрастающею и слѣд. изъ нуля станетъ положительною: f>0.

Таким в образом в движение по поверхности f=0, возможно и здъсь лишь при условіяхъ:

$$f = 0; \frac{df}{dt} = 0; \frac{d^2f}{dt^2} = 0.$$
 (22)

122. Реакція удерживающей связи. Связи идеальныя. Множитель связи. Пусть на несвободную матеріальную точку, находящуюся на удерживающей связи:

$$f(x, y, z, t) = 0, \tag{23}$$

вуеть сила F, имѣющая своими составляющими по коордитымъ осямъ X, Y, Z. Если бы точка была свободною, то по вамъ Ньютона ея уравненія движенія были бы (§ 93):

$$mx'' = X; \ my'' = Y; \ mz'' = Z. \tag{24}$$

Но по (15) ускореніе разсматриваемой точки должно удовле-

$$\frac{d^2f}{dt^2} = \frac{\partial f}{\partial x}x'' + \frac{\partial f}{\partial y}y'' + \frac{\partial f}{\partial z}z'' + D_2f = 0.$$
 (25)

$$\frac{1}{m} \left(X \frac{\partial f}{\partial x} + Y \frac{\partial f}{\partial y} + Z \frac{\partial f}{\partial z} \right) + D_2 f = 0. \tag{26}$$

Но нетрудно видѣть, что тогда уравненіе (23) служить однимъ втеграловъ движенія, а потому мы имѣемъ дѣло съ случаемъ движенія свободной точки, а не съ движе-

Таствительно, если уравненія (24) умножимъ соотвътственно $\frac{1}{m} \frac{\partial f}{\partial y}, \frac{1}{m} \frac{\partial f}{\partial z}$ и затъмъ сложимъ, то, какъ слъдствіе изъ

$$\frac{\partial f}{\partial x}x'' + \frac{\partial f}{\partial y}y'' + \frac{\partial f}{\partial z}z'' = \frac{1}{m} \left(X \frac{\partial f}{\partial x} + Y \frac{\partial f}{\partial y} + Z \frac{\partial f}{\partial z} \right)$$

(26):

$$rac{\partial f}{\partial x}x''+rac{\partial f}{\partial y}y''+rac{\partial f}{\partial z}z''+D_2f=rac{d^2f}{dt^2}=0;$$

шитегрируя:

$$f(x, y, z, t) = \alpha t + \beta$$

= = = произвольныя постоянныя.

при $\alpha = \beta = 0$.

этоть случай оставить въ сторонѣ, то соотношеніе (26)

Выйти изъ такого затрудненія мы можемъ, лишь принявши, что уравненія (24) несправедливы въ настоящемъ случає: кромъ силы F на разсматриваемую точку должна действовать некоторая другая сила R, обязанная своимъ происхожденіемъ присутствію связи и потому называемая реакціею связи на точку. Такое принятіе не нарушить третьяго закона Ньютона, такъ какъ мы не иначе можемъ представить себъ связь, какъ механизмъ, соединяющій одну массу съ другою, а тогда источникомъ реакціи на массу, представляемую движущеюся точкою, будетъ та масса, съ которою предъидущая связана кинематическимъ образомъ.

Итакъ уравненія (24) необходимо зам'єнить сл'єдующими:

$$mx'' = X + R_x, \ my'' = Y + R_y, \ mz'' = Z + R_z,$$
 (27)

гдѣ для сокращенія положено:

$$R_x = R\cos(R, x); R_y = R\cos(R, y); R_z = R\cos(R, z).$$
 (28)

Посмотримъ, насколько опредъляется сила R по уравненію (23). Такъ какъ теперь условіе (25) должно быть выполнено, то по (27):

$$\frac{1}{m}\left(R_{x}\frac{\partial f}{\partial x}+R_{y}\frac{\partial f}{\partial y}+R_{z}\frac{\partial f}{\partial z}\right)+\frac{1}{m}\left(X\frac{\partial f}{\partial x}+Y\frac{\partial f}{\partial y}+Z\frac{\partial f}{\partial z}\right)+D_{2}f=0$$

или по (28) и (10):

$$R\cos(R,\Delta f) = -\frac{1}{\Delta f} \left\{ X \frac{\partial f}{\partial x} + Y \frac{\partial f}{\partial y} + Z \frac{\partial f}{\partial z} + m D_2 f \right\}. \tag{29}$$

Оказывается, что, если намъ дано лишь уравненіе (23) и неизв'єстно, какъ на дёлів осуществлена связь, то опредёленною функціею оть t, x, y, z, x', y', z' является одна лишь составляющая реакціи по дифференціальному параметру связи: что же касается до составляющей реакціи въ плоскости, перпендикулярной къ параметру, то для нахожденія ея уравненіе (23) намъ ничего не даеть.

Поэтому мы ограничимся въ дальнъйшемъ разсмотрѣніемъ только такихъ связей, которыя в полнѣ опредѣляются своею аналитическою формою, т. е. уравненіемъ (23), и слѣд. не даютъ реакціи въ плоскости, перпендикулярной къ Δf . Такія связи обыкновенно называють идеальными; реакція идеальной связи на точку направлена всегда по соотвѣтственному градіенту связи.

Изъ вышесказаннаго не слъдуетъ, что мы исключаемъ вовсе изъ своего разсмотрънія связи съ реакціями не по дифференціальнымъ параметрамъ; только, если желательно изучить движеніе точки по связи такого рода, то, кромъ уравненія связи, намъ долженъ

шть извъстень законъ, которымъ опредъляется составляющая реший въ плоскости, перпендикулярной къ Δf . Законъ этотъ обывенно выводится изъ наблюденій и опытовъ надъ физически прествленными связями; примъръ тому увидимъ, когда будемъ ворить о движеніи точки по шероховатой поверхности, т. е. съ

На основаніи сказаннаго для идеальной связи принимаемъ, R направлена по Δf, и слъд. по (10):

$$R_x = \frac{R}{\Delta f} \cdot \frac{\partial f}{\partial x}; \ R_y = \frac{R}{\Delta f} \cdot \frac{\partial f}{\partial y}; \ R_z = \frac{R}{\Delta f} \cdot \frac{\partial f}{\partial z}.$$

Обыкновенно отношение $\frac{R}{\Delta f}$ означають одною буквою λ , назы-

$$\lambda = \frac{R}{\Delta f} = \frac{R}{+\sqrt{\left(\frac{\partial f}{\partial x}\right)^2 + \left(\frac{\partial f}{\partial y}\right)^2 + \left(\frac{\partial f}{\partial z}\right)^2}}.$$
 (30)

123. Дифференціальныя уравненія движенія точки, находящейся при применія удерживающей связи. На основаніи вышесказаннаго применія несвободной точки (27) даемъ видъ:

$$X = X + \lambda \frac{\partial f}{\partial x}; my'' = Y + \lambda \frac{\partial f}{\partial y}; mz'' = Z + \lambda \frac{\partial f}{\partial z}.$$
 (31)

Написанныя уравненія содержать четыре неизвѣстныя времени: x, y, z, λ; для нахожденія этихъ функцій мы

— тыре уравненія, а именно (31) и (23).

Патегрированіе ведется по сл'єдующему плану. Прежде всего служащаго сл'єдствіемъ (23). Подставляя въ (25) знавиль производныхъ x'', y'', z'' изъ (31), опред'єдяемъ отвубункцію отъ t, x, y, z, x', y', z':

$$\mathbf{1} = -\frac{1}{(\Delta f)^2} \left(X \frac{\partial f}{\partial x} + Y \frac{\partial f}{\partial y} + Z \frac{\partial f}{\partial z} + m D_2 f \right) . \tag{32}$$

эту величину ѝ вставимъ въ правыя части уравненія второго порядка техъ неизвъстныхъ функцій времени x, y, z. Интегриравненій приведетъ насъ къ выраженіямъ для x, y, z, произвольныхъ постоянныхъ $C_1, C_2, \ldots C_6$;

но, какъ нетрудно видъть, въ разсматриваемомъ случав невависимыхъ постоянныхъ останется только четыре.

На самомъ дѣлѣ, когда дадимъ λ ея значеніе (32), то, если умножить уравненія (31) соотвѣтственно на $\frac{1}{m} \frac{\partial f}{\partial x}$, $\frac{1}{m} \frac{\partial f}{\partial z}$ и сложить, найдемъ такое равенство, какъ слѣдствіе (32):

$$\frac{\partial f}{\partial x}x'' + \frac{\partial f}{\partial y}y'' + \frac{\partial f}{\partial z}z'' = -D_2f$$

или

откуда

$$f(x, y, z, t) = \alpha t + \beta$$

гдѣ α и β произвольныя постоянныя. Если въ лѣвую часть полученнаго равенства вставимъ значенія для x, y, z, то α и β должны оказаться функціями оть $C_1, C_2, \ldots C_6$:

$$\alpha = \varphi(C_1, C_2, \dots C_6); \beta = \psi(C_1, C_2, \dots C_6).$$

А потому для полученія уравненія (23) мы должны положить

$$\varphi = 0; \ \psi = 0;$$

такъ что независимыхъ между $C_1, \ldots C_6$ останутся только четы р е.

Причина изложеннаго лежить, конечно, въ томъ, что для исключенія λ мы воспользовались не самимъ уравненіемъ (23); а второю производною отъ лѣвой части его, т. е. (25).

Примъръ: Точка массы = 1 лежитъ на связи:

$$ax + by + cz + d = 0,$$
 (33)

гдѣ $a,\ b,\ c,\ d$ постоянныя, и находится подъ дѣйствіемъ постоянной силы g, параллельной оси $\varepsilon.$

Уравневія движенія:

$$x'' = \lambda a; \ y'' = \lambda b; \ z'' = g + \lambda c.$$

Опредаляемъ ѝ при помощи равенства:

$$ax'' + by'' + cz'' = 0;$$

ваходимъ:

$$\lambda = -rac{gc}{a^2+b^2+c^2} = const. = \lambda_0.$$

Уравненія безъ д:

$$x'' = \lambda_0 a$$
; $y'' = \lambda_0 b$; $z'' = g + \lambda_0 c$,

ть своими интегралами:

$$egin{align} x &= rac{\lambda_0}{2} \, a \\ y &= rac{\lambda_0}{2} \, b \\ \hline y &= rac{\lambda_0}{2} \, b \\ \hline z &= rac{\beta_0}{2} \, b \\ \hline z &= rac{g + \lambda_0 c}{2} \, t^2 + C_5 \, t + C_6; \end{array}$$

С₁,.... С₀ постоянныя произвольныя.

Чтобы удовлетворить (33), между этими постоянными должно устаношть стадующія двъ зависимости:

$$aC_1 + bC_3 + cC_5 = 0$$
; $aC_2 + bC_4 + cC_6 + d = 0$.

124. Реакція неудерживающей связи. Дифференціальныя уравдвиженія точки, подчиненной неудерживающей связи. Положимъ, ввобода точки массы *m* стъснена неудерживающею связью:

$$f(x, y, z, t) \ge 0. \tag{34}$$

Пусть въ точкъ приложена сила F(X, Y, Z). Если f>0, точка находится внутри объема, ограниченнаго поверхностью то (§ 121) ускореніе ея никакому условію не подчинено, и уравненія движенія будуть такими же, какъ и для точки т

$$mx'' = X; my'' = Y; mz'' = Z.$$
 (35)

Рекореніе точки не можеть быть произвольнымъ только вогда она движется по самой границѣ объема (f=0) и при вогда $\frac{df}{dt}=0$ (§ 121); въ такомъ случаѣ ускореніе должно вогда $\frac{df}{dt}=0$ (20) или (21):

$$\frac{d^2f}{dt^2} = \frac{\partial f}{\partial x}x'' + \frac{\partial f}{\partial y}y'' + \frac{\partial f}{\partial z}z'' + D_2f \ge 0. \tag{36}$$

Написанное соотношеніе не будеть противор'вчить уравненіямъ (35), если сила F такова, что

$$\frac{1}{m} \left(X \frac{\partial f}{\partial x} + Y \frac{\partial f}{\partial y} + Z \frac{\partial f}{\partial z} \right) + D_2 f \ge 0. \tag{37}$$

Тогда точка все время движется, какъ свободная. Но если

$$\frac{1}{m}\left(X\frac{\partial f}{\partial x} + Y\frac{\partial f}{\partial y} + Z\frac{\partial f}{\partial z}\right) + D_2 f < 0, \tag{38}$$

то, подобно предъидущему, мы принимаемъ, что къ правымъ частямъ уравненій (35) присоединяются проекціи реакціи связи $R-R_x$, R_y , R_z ,— на координатныя оси, причемъ предполагается, что ускореніе, получаемое точкою отъ совокупнаго дъйствія силъ F и R не сводитъ её со связи, т. е. по (22) удовлетворяетъ равенству:

$$\frac{d^2f}{dt^2} = 0. ag{39}$$

Полагая связь идеальною, мы для проекцій реакціи беремъ выраженія:

$$R_x = \lambda \frac{\partial f}{\partial x}; R_y = \lambda \frac{\partial f}{\partial y}; R_z = \lambda \frac{\partial f}{\partial z}.$$

Множитель х найдемъ изъ (39) по (32):

$$\lambda = -\frac{1}{(\Delta f)^2} \left\{ X \frac{\partial f}{\partial x} + Y \frac{\partial f}{\partial y} + Z \frac{\partial f}{\partial z} + m D_2 f \right\}. \tag{40}$$

Изъ сказаннаго выводимъ, что уравненія движенія точки, подчиненной неудерживающей связи, приходится брать либо въвидъ (35), либо такія:

$$mx'' = X + \lambda \frac{\partial f}{\partial x}; my'' = Y + \lambda \frac{\partial f}{\partial y}; mz'' = Z + \lambda \frac{\partial f}{\partial z}.$$
 (41)

Легко опредълить критеріумъ, указывающій, когда надо брать уравнеція одного типа, когда—другого. Изъ сравненія (40) съ (38) видимъ, что для неудерживающей связи всегда

$$\lambda > 0.$$
 (42)

След. уравненія типа (41) годятся лишь тогда, пока множитель λ сохраняеть положительное значеніе; когда же λ обращается въ нуль (для этого случая оба типа уравненій совпадають) и затёмь становится отрицательнымъ, надо брать уравненія типа (35).

Такимъ образомъ планъ ръшенія вопроса о движеніи точки, подчиненной неудерживающей связи, слъдующій. Прежде всего по начальнымъ даннымъ: $x_0, y_0, z_0, x_0', y_0' z_0'$, смотримъ, соблюдены ли для начальнаго момента $t=t_0$ условія

$$f = 0; \frac{df}{dt} = 0; \ \lambda \ge 0. \tag{43}$$

Если хотя одно изъ нихъ невыполнено, беремъ уравнен ія типа (35). Когда всѣ условія (43) удовлетворены, обращаемся къ уравненіямъ (41). Интегрируя ихъ (\S 123), находимъ x, y, z, λ , какъ функціи времени:

$$x = \varphi(t); y = \psi(t); z = \theta(t); \lambda = \gamma(t).$$

Изследуемъ, не можеть ли функція $\gamma(t)$ обратиться въ нуль и затёмъ стать отрицательною. Если $\gamma(t)$ всегда положительна или нуль, задача кончена; если же $\gamma(t)$ обращается въ нуль для момента $t=t_1$, а затёмъ становится <0, то уравненія (41) годятся лишь для промежутка времени отъ t_0 до t_1 . Съ момента t_1 надо уже брать уравненія (35) и интегрировать эти уравненія при начальныхъ условіяхъ: $t=t_1$, $x=\varphi(t_1)$, $y=\psi(t_1)$; $z=\theta(t_1)$; $x'=\varphi'(t_1)$; $y'=\psi'(t_1)$; $z'=\theta'(t_1)$.

Можетъ случиться, что точка, движущаяся какъ свободная, т. е. по уравненіямъ (35), снова попадеть на связь—координаты ен обратять f въ нуль. Тогда произойдеть явленіе, называемое ударомъ—скорости точки измінятся міновенно. Какъ опреділить эти изміненія, увидимъ впослідствій. Во всякомъ случай къ новымъ скоростямъ послі удара мы должны отнестись, какъ къ даннымъ начальнымъ, и такъ продолжать наше изслідованіе и переходъ отъ уравненій одного типа къ уравненіямъ другого, пока не исчерпаемъ, если сможемъ, всй моменты, для которыхъ или добращается въ нуль, или происходить ударъ.

Изъ (41) по (42) вытекаетъ, что неудерживающая связь можетъ оказывать реакцію лишь по положительном у направленію нормали или дифференціальнаго параметра перваго порядка (§ 112).

125. Дифференціальныя уравненія движенія точки, подчиненной двумъ связямъ. Положимъ, что разсматриваемая точка подчинена двумъ связямъ:

$$f_1(x, y, z, t) = 0; f_2(x, y, z, t) = 0.$$
 (44)

Принимая, что объ связи идеальныя, по § 123 получаемъ слъдующія уравненія движенія для взятой точки:

$$mx'' = X + \lambda_1 \frac{\partial f_1}{\partial x} + \lambda_2 \frac{\partial f_2}{\partial x};$$

$$my'' = Y + \lambda_1 \frac{\partial f_1}{\partial y} + \lambda_2 \frac{\partial f_2}{\partial y};$$

$$mz'' = Z + \lambda_1 \frac{\partial f_1}{\partial z} + \lambda_2 \frac{\partial f_2}{\partial z}.$$
(45)

Написанныя уравненія содержать пять неизв'єстныхъ функцій времени: $x, y, \varepsilon, \lambda_1, \lambda_2$; для нахожденія этихъ функцій мы им'ь-емъ и пять уравненій (44) и (45).

Интегрированіе ведется тъмъ же путемъ, какъ и для одной связи. Прежде всего изъ (45) исключаемъ неизвъстныя функціи λ , и λ , съ помощью уравненій:

$$\frac{d^2f_1}{dt^2} = 0, \ \frac{d^2f_2}{dt^2} = 0, \tag{46}$$

служащихъ следствіемъ уравненій (44). Въ раскрытомъ виде равенства (46) представятся такъ:

$$\begin{split} &\frac{\partial f_1}{\partial x} \ x'' + \frac{\partial f_1}{\partial y} \ y'' + \frac{\partial f_1}{\partial z} \ z'' + P_2 f_1 = 0; \\ &\frac{\partial f_2}{\partial x} \ x'' + \frac{\partial f_2}{\partial y} \ y'' + \frac{\partial f_2}{\partial z} \ z'' + D_2 f_2 = 0. \end{split}$$

Подставляя сюда значенія вторыхъ производныхъ x'', y'', z'', изъ (45), находимъ для опредѣленія λ_1 и λ_2 уравненія:

$$A_{11}\lambda_1 + A_{12}\lambda_2 + Q_1 + mD_2f_1 = 0;$$

$$A_{21}\lambda_1 + A_{22}\lambda_2 + Q_2 + mD_2f_2 = 0;$$
(47)

гдъ

$$A_{ij} = A_{ji} = \frac{\partial f_i}{\partial x} \frac{\partial f_j}{\partial x} + \frac{\partial f_i}{\partial y} \frac{\partial f_j}{\partial y} + \frac{\partial f_i}{\partial z} \frac{\partial f_j}{\partial z};$$

$$Q_i = X \frac{\partial f_i}{\partial x} + Y \frac{\partial f_i}{\partial y} + Z \frac{\partial f_i}{\partial z}; \quad i \} = 1, 2.$$
(48)

Опредълитель Δ уравненій (47) можеть быть представлень въ видѣ суммы трехъ квадратовъ; дѣйствительно по (48):

$$\Delta = A_{11} A_{22} - A_{12}^{2} = \left\{ \frac{\partial (f_{1}f_{2})}{\partial (y z)} \right\}^{2} + \left\{ \frac{\partial (f_{1}f_{2})}{\partial (z x)} \right\}^{2} + \left\{ \frac{\partial (f_{1}f_{2})}{\partial (x y)} \right\}^{2}, \quad (49)$$

если условимся въ обозначении

$$\frac{\partial (\varphi \psi)}{\partial (ab)} = \frac{\partial \varphi}{\partial a} \frac{\partial \psi}{\partial b} - \frac{\partial \psi}{\partial a} \frac{\partial \varphi}{\partial b}.$$

Изъ (49) заключаемъ, что Δ можетъ равняться нулю лишь въ томъ случаѣ, когда каждый изъ опредѣлителей второго порядка (49) обращается въ нуль. Но тогда между функціями f_1 и f_2 должно существовать соотношеніе:

$$\Pi(f_1, f_2, t) = 0,$$

и слѣд. или 1) при $f_1=0$ и $f_2=0$, или 2) при $f_1=0$ функція $f_2=\varphi(t)$, функціи времени, отличной отъ нуля. Въ первомъ случаѣ одна изъ связей служить слѣдствіемъ другой, а во второмъ случаѣ связи противорѣчать другъ другу.

Если исключимъ изъ нашего разсмотрѣнія эти случаи, то Δ будетъ отлично отъ нуля, и слѣд. мы всегда сможемъ изъ (47) опредѣлить λ_1 и λ_2 какъ функціи отъ аргументовъ x,y,z,x',y',z',t. Подставляя найденныя выраженія въ правыя части уравненій (45), получимъ три совокупныхъ уравненіи второго порядка относительно неизвѣстныхъ функцій x,y,z. Интегрированіе этихъ уравненій приведетъ насъ къ выраженіямъ для x,y,z, содержащимъ шесть произвольныхъ постоянныхъ $C_1,C_2...C_6$. Нетрудно видѣть, что независимыми между ними будутъ только двѣ.

Умножая каждое изъ уравненій (45) соотвътственно на $\frac{\partial f_1}{\partial x}$, $\frac{\partial f_1}{\partial y}$, $\frac{\partial f_1}{\partial z}$ и складывая, мы по (47) получимъ изъ уравненій (45) при найденныхъ значеніяхъ для λ_1 и λ_2 какъ слѣдствіе первое изъ уравненій (46). Тѣмъ же путемъ выведемъ изъ уравненій (45) и второе уравненіе (46). Такимъ образомъ въ числѣ интеграловъ разсматриваемой системы будутъ слѣдующіе два:

$$f_1(x, y, z, t) = \alpha_1 t + \beta_1; \ f_2(x, y, z, t) = \alpha_2 t + \beta_2.$$
 (50)

CALID CHARGE CHARGE HORSE HOUSE

Постоянныя α_1 , β_1 , α_2 , β_2 должны оказаться нёкоторыми функціями оть C_1 , C_2 ... C_6 . Но для полученія изъ (50) данныхъ связей (44) мы должны положить

$$\alpha_1 = 0; \ \beta_1 = 0; \ \alpha_2 = 0; \ \beta_2 = 0;$$

что и даеть четыре зависимости между $C_1,\,C_2,\ldots C_6,\,$ такъ что произвольныхъ останется только двѣ.

Когда одна изъ связей или объ неудерживающія, ходъ ръшенія тотъ же, что и въ § 124.

The state of the s

THE OR OLD DESCRIPTION WHEN PERSON WHEN THE PROPERTY OF THE

ГЛАВА ХУ.

Движение точки по поверхности.

126. Дифференціальныя уравненія движенія точки по поверхности. Уравненія движенія матеріальной точки по поверхности

$$f(x, y, \varepsilon, t) = 0, \tag{1}$$

въ общемъ видъ уже нами найдены (§ 123):

$$mx'' = X + \lambda \frac{\partial f}{\partial x};$$
 $my'' = Y + \lambda \frac{\partial f}{\partial y};$
 $mz'' = Z + \lambda \frac{\partial f}{\partial z}.$
(2)

Уравненія эти заміняють собою геометрическое равенство:

$$(mv) = (F) + (N),$$

гдѣ v ускореніе точки, F равнодѣйствующая приложенныхъ къ ней силъ, N реакція поверхности, направленная по нормали n къ поверхности (§ 122).

Посмотримъ теперь, какъ можно видоизмѣнить и упростить уравненія (2) въ томъ случаѣ, когда поверхность неизмѣнна и неподвижна, т. е. когда въ уравненіе (1) время явно не входить:

$$f(x, y, z) = 0. (3)$$

Очень удобно бываеть выбрать такую систему координать, чтобы поверхность (3) была одною изъ координатныхъ, а координатныя линіи, ей соотвѣтствующія, были къ этой поверхности ортогональны. Пусть мы взяли такую систему координать q_1, q_2, q_3 , и поверхность (3) представляется въ этой системѣ уравненіемъ

$$q_3 - a_3 = 0,$$
 (4)

гдв аз накоторая постоянная.

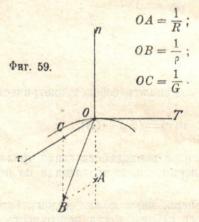
Реакція поверхности (§ 122) будеть направлена по координатной оси 3 (§ 43) и след. не дасть проекцій на оси 1 и 2. Поэтому уравненія движенія точки будуть (см. (12) § 52 и (2) § 93):

$$\frac{m}{A_{1}} \left(\frac{d}{dt} \frac{\partial h}{\partial q_{1}'} - \frac{\partial h}{\partial q_{1}} \right) = Q_{1},$$

$$\frac{m}{A_{2}} \left(\frac{d}{dt} \frac{\partial h}{\partial q_{2}'} - \frac{\partial h}{\partial q_{2}} \right) = Q_{2},$$

$$\frac{m}{A_{3}} \left(\frac{d}{dt} \frac{\partial h}{\partial q_{3}'} - \frac{\partial h}{\partial q_{3}} \right) = Q_{3} + N,$$
(5)

гдѣ A_1 , A_2 , A_3 коеффиціенты выраженія h (см. (18) § 43), Q_1 , Q_2 , Q_3 проекціи F на соотвѣтственныя координатныя оси, а N реакція поверхности.



Мы видимъ, что первыя два уравненія (5) вовсе не содержать реакціи, а потому, если намъ интересно лишь движеніе точки, то мы можемъ ограничиться этими двумя уравненіями и вовсе не

принимать во вниманіе уравненія третьяго. Первыя два уравненія (5) содержать только двѣ неизвѣстныя функціи времени q_1 и q_2 , такъ какъ q_3 по (4) равно постоянному a_3 . Интегралы этихъ уравненій будутъ содержать четы ре произвольныхъ постоянныхъ, какъ это и слѣдуеть (§ 123). Третье уравненіе понадобится намъ въ томъ случаѣ, когда мы пожелаемъ найти величину реакціи N.

Можно также отнести уравненія движенія точки къ слѣдующимъ подвижнымъ осямъ, имѣющимъ начало въ движущейся точкѣ: примемъ за Ox касательную OT (Фиг. 59) къ траекторіи, за Ox положительную нормаль On къ поверхности, а за Oy направленіе $O\tau$, перпендикулярное къ OT и On. Очевидно, это направленіе будетъ лежать въ касательной плоскости къ поверхности.

Пользуясъ равенствомъ (3) и припоминая проекціи ускоренія на касательную и на радіусъ кривизны р траекторіи (§ 51),

находимъ:

$$m \frac{dv}{dt} = F \cos(F, T);$$

$$m \frac{v^2}{\rho} \cos(\rho, n) = F \cos(F, n) + N;$$

$$m \frac{v^2}{\rho} \cos(\rho, \tau) = \pm \frac{mv^2}{\rho} \sin(\rho, n) = F \cos(F, \tau).$$
(6)

Полученныя уравненія пишуть обыкновенно въ насколько иной форма.

Съ этою целью припомнимъ выраженія (38) § 32 для кри-

визны:

$$\frac{d^2x}{ds^2} = \frac{1}{\rho} \cos(\rho x); \quad \frac{d^2y}{ds^2} = \frac{1}{\rho} \cos(\rho y); \quad \frac{d^2z}{ds^2} = \frac{1}{\rho} \cos(\rho z). \tag{7}$$

Мы ихъ получили, разсматривая кривизну какъ векторъ, служащій геометрическою производною по дугѣ s кривой отъ нѣкотораго перемѣннаго вектора. Векторъ-кривизна имѣетъ величину равную $\frac{1}{s}$; а направленіе его совпадаетъ съ направленіемъ радіуса кривизны, идущимъ къ центру кривизны. Разложимъ векторъ-кривизну OB на два составляющихъ вектора (Фиг. 59), одинъ OA по нормали, а другой OC по направленію $O\tau$. Тогда

$$OA = OB\cos(OB, n) = \frac{1}{\rho}\cos(\rho, n);$$

$$OC = OB\cos(OB, \tau) = \pm OB\sin(OB, n) = \pm \frac{1}{\rho}\sin(\rho, n).$$
(8)

Но по (7):

$$\frac{1}{\rho}\cos(\rho,n) = \frac{1}{\Delta f} \left(\frac{d^2x}{ds^2} \cdot \frac{\partial f}{\partial x} + \frac{d^2y}{ds^2} \cdot \frac{\partial f}{\partial y} + \frac{d^2z}{ds^2} \cdot \frac{\partial f}{\partial z} \right). \tag{9}$$

Дифференцируя дважды по *s* равенство (3), мы получимъ подобно (14) § 120:

$$\frac{d^2x}{ds^2}\frac{\partial f}{\partial x} + \frac{d^2y}{ds^2}\frac{\partial f}{\partial y} + \frac{d^2z}{ds^2}\frac{\partial f}{\partial z} + D_2'f = 0,$$

гдъ

$$\begin{split} D_{\mathbf{2}}'f &= \frac{\partial^2 f}{\partial x^2} \left(\frac{dx}{ds}\right)^2 + \frac{\partial^2 f}{\partial y^2} \left(\frac{dy}{ds}\right)^2 + \frac{\partial^2 f}{\partial z^2} \left(\frac{dz}{ds}\right)^2 + \\ &+ 2 \frac{\partial^2 f}{\partial y \partial z} \cdot \frac{dy}{ds} \cdot \frac{az}{ds} + 2 \frac{\partial^2 f}{\partial z \partial x} \cdot \frac{dz}{ds} \cdot \frac{dx}{ds} + 2 \frac{\partial^2 f}{\partial x \partial y} \cdot \frac{dx}{ds} \cdot \frac{dy}{ds} \cdot \end{split}$$

Изъ предъидущихъ равенствъ видимъ, что

$$\frac{1}{\Delta f} \left(\frac{d^2 x}{ds^2} \frac{\partial f}{\partial x} + \frac{d^2 y}{ds^2} \frac{\partial f}{\partial y} + \frac{d^2 z}{ds^2} \frac{\partial f}{\partial z} \right) = fonct \left(x, y, z, \frac{dx}{ds}, \frac{dy}{ds}, \frac{dz}{ds} \right)$$

т. е. по (9) отношение

$$\frac{\cos(\rho, n)}{\rho}$$

зависить лишь отъ положенія точки на поверхности и направленія касательной.

Отсюда заключаемъ,

- 1) что для всёхъ кривыхъ на поверхности, имёющихъ въ данной точке общую касательную и общую плоскость кривизны, радіусъ кривизны одинъ и тотъ же;
- 2) что для всёхъ кривыхъ на поверхности, имеющихъ въ данной точке общую касательную, выражение

$$\frac{\cos(\rho, n)}{\rho} = const.$$

Если замѣтимъ, что для нормальнаго длоскаго сѣченія поверхности черезъ разсматриваемую касательную уголъ (ρ, n) равняется нулю или π , то видимъ, что

$$\frac{\cos(\rho,n)}{\rho} = \frac{1}{R},$$

гдѣ R радіусъ кривизны нормальнаго сѣченія (теорема Менье). R принимается величиною положительною или отрицательною възависимости отъ знака $cos(\rho, n)$

Что же касается до OC, проекціи вектора-кривизны на касательную плоскость, то для величины его имѣемъ слѣдующее выраженіе по (9):

$$\overline{OC}^{2} = \frac{\sin^{2}(\rho, n)}{\rho^{2}} = \frac{1}{\rho^{2}} - \frac{\cos^{2}(\rho, n)}{\rho^{2}} =$$

$$= \frac{1}{(\Delta f)^{2}} \left\{ \left[\left(\frac{d^{2}x}{ds^{2}} \right)^{2} + \left(\frac{d^{2}y}{ds^{2}} \right)^{2} + \left(\frac{d^{2}z}{ds^{2}} \right)^{2} \right] \left[\left(\frac{\partial f}{\partial x} \right)^{2} + \left(\frac{\partial f}{\partial y} \right)^{2} + \left(\frac{\partial f}{\partial z} \right)^{2} \right] -$$

$$- \left[\frac{d^{2}x}{ds^{2}} \frac{\partial f}{\partial x} + \frac{d^{2}y}{ds^{2}} \frac{\partial f}{\partial y} + \frac{d^{2}z}{ds^{2}} \frac{\partial f}{\partial z} \right]^{2} \right\} =$$

$$= \frac{1}{(\Delta f)^{2}} \left\{ \left(\frac{d^{2}y}{ds^{2}} \frac{\partial f}{\partial z} - \frac{d^{2}z}{ds^{2}} \frac{\partial f}{\partial y} \right)^{2} + \left(\frac{d^{2}z}{ds^{2}} \frac{\partial f}{\partial x} - \frac{d^{2}x}{ds^{2}} \frac{\partial f}{\partial z} \right)^{2} +$$

$$+ \left(\frac{d^{2}x}{ds^{2}} \frac{\partial f}{\partial y} - \frac{d^{2}y}{ds^{2}} \frac{\partial f}{\partial x} \right)^{2} \right\}. \tag{10}$$

Разсматриваемый векторъ обращается въ нуль, если данная кривая удовлетворяетъ соотношеніямъ:

$$\frac{d^2x}{ds^2}:\frac{d^2y}{ds^2}:\frac{d^2z}{ds^2}=\frac{\partial f}{\partial x}:\frac{\partial f}{\partial y}:\frac{\partial f}{\partial z}$$

или

$$cos(\rho, x) : cos(\rho, y) : cos(\rho, z) = cos(n, x) : cos(n, y) : cos(n, z).$$

Такан кривая, у которой плоскость кривизны всегда нормальна къ поверхности, носить назвапіе геодезической линіи; по этому-то и проекцію ОС вектора-кривизны на касательную плоскость называють геодезическою кривизною данной кривой и обыкновенно обозначають такъ: $\frac{1}{G}$.

Пользуясь сдѣланными замѣчаніями, мы можемъ переписать уравненія (6) слѣдующимъ образомъ:

$$mrac{dv}{dt}=F\cos{(F,\,T)};$$
 $mrac{v^2}{R}=F\cos{(F,\,n)}+N;$
 $\pm mrac{v^2}{G}=F\cos{(F,\, au)}.$

127. Интегралъ площадей. Законъ моментовъ количества движенія (§ 103) для точки, движущейся по поверхности (1), выражается такъ:

$$\frac{d}{dt}m(yz'-zy') = Zy - Yz + \lambda \left(\frac{\partial f}{\partial z}y - \frac{\partial f}{\partial y}z\right);$$

$$\frac{d}{dt}m(zx'-xz') = Xz - Zx + \lambda \left(\frac{\partial f}{\partial x}z - \frac{\partial f}{\partial z}x\right);$$

$$\frac{\tilde{d}}{dt}m(xy'-yx') = Yx - Xy + \lambda \left(\frac{\partial f}{\partial y}x - \frac{\partial f}{\partial x}y\right).$$
(12)

Члены съ множителемъ λ представляють собою моменты реакціи около соотвѣтственныхъ осей координать. Для того, чтобы этотъ моментъ вокругъ какой либо оси, напр. Oz, обратился въ нуль, необходимо соблюденіе условія:

$$\frac{\partial f}{\partial y} x - \frac{\partial f}{\partial x} y = 0. \tag{13}$$

Соотвътствующая этому уравненію съ частными производными система совокупныхъ уравненій:

$$\frac{dx}{-y} = \frac{dy}{x},$$

имъемъ очевидный интегралъ: $x^2 + y^2 = const.$ Слъд. f представляется произвольною функціею отъ $x^2 + y^2$ и, конечно, z, такъ какъ въ (13) не входитъ производная по этой перемънной. Другими словами, данная поверхность должна быть поверхностью вращенія вокругъ оси z-овъ. Справедливость полученнаго вывода

ясна и геометрически: нормаль къ поверхности вращенія всегда лежить въ одной плоскости съ осью.

Такимъ образомъ для движенія точки по поверхности вращенія мы можемъ получить интегралъ площадей (§ 105), если равнодъйствующая сила F не даетъ момента около оси поверхности.

128. Интегралъ живой силы. Законъ живой силы (§ 109) въ примѣненіи къ точкъ, движущейся по поверхности, даетъ по (2):

$$d\frac{mv^2}{2} = X dx + Y dy + Z dz + \lambda \left(\frac{\partial f}{\partial x}x' + \frac{\partial f}{\partial y}y' + \frac{\partial f}{\partial z}z'\right) dt;$$

или, на основаніи (9) § 119,

$$d\frac{mv^2}{2} = X dx + Y dy + Z dz - \lambda \frac{\partial f}{\partial t} dt \cdot \tag{14}$$

Последній членъ въ правой части представляеть собою элементарную работу реакціи. Эта работа обращается въ нуль, когда

$$\frac{\partial f}{\partial t} = 0, \tag{15}$$

т. е. связь неизмѣнна и неподвижна.

Если, кром'т того, элементарная работа равнод'т в представляется полнымъ дифференціаломъ,

$$X dx + Y dy + Z dz = dU, (16)$$

то изъ (14) мы получаемъ интегралъ живой силы (§ 110) въ видѣ

$$\frac{mv^2}{2} = U + h, \quad \text{and} \quad \text{In the limit of } \tag{17}$$

гдъ ћ произвольная постоянная.

Зам'єтимъ, что по (15) въ силу уравненія (3) одна изъ координать служить функцією остальныхъ двухъ, напр. $z=fonct\ (x,y)$. Пусть производныя

$$\frac{\partial z}{\partial x} = p; \frac{\partial z}{\partial y} = q;$$

тогда

$$X dx + Y dy + Z dz = (X + pZ) dx + (Y + qZ) dy$$
.

Здѣсь независимыхъ перемѣнныхъ только двѣ, поэтому для полученія полнаго дифференціала, т. е. выраженія (16), теперь необходимы не три условія (17) § 110, какъ для свободной точки, а только од но:

$$\frac{\partial}{\partial y}(X+pZ) = \frac{\partial}{\partial x}(Y+qZ). \tag{18}$$

Замѣтимъ, между прочимъ, что, если мы нашли интегралъ площадей и интегралъ живой силы, то мы опредѣлили вс в независимые другъ отъ друга первые интегралы движенія для разсматриваемой точки, такъ какъ число этихъ независимыхъ интеграловъ равно двумъ (§§ 123 или 126).

129. Коническій маятникъ. Разсмотримъ движеніе тяжелой точки по неподвижной сферѣ. Выберемъ начало координать въ центрѣ сферы, а Ог направимъ вертикально книзу. Тогда уравненіе связи (удерживающей) будеть:

$$R^2 - x^2 - y^2 - z^2 = 0, (19)$$

если R радіусъ сферы. Ускореніе тяжести означимъ черезъ g, тогда уравненія движенія по (2) представятся такъ:

$$mx'' = -2 \lambda x;$$
 $my'' = -2 \lambda y;$
 $mz'' = mg - 2 \lambda z.$

$$(20)$$

Дифференцируя дважды (19), получимъ:

$$xx'' + yy'' + zz'' + x'^2 + y'^2 + z'^2 = 0.$$

Подставляя сюда изъ (20), опредъляемъ д:

$$2(x^2+y^2+z^2)\lambda = m(gz+x'^2+y'^2+z'^2);$$

или, полагая $x'^2 + y'^2 + z'^2 = v^2$ и пользуясь (19):

$$\lambda = \frac{m(v^2 + gz)}{2R^2} \,. \tag{21}$$

Чтобы получить отсюда реакцію сферы N, надо по (30) § 122 умножить λ на дифференціальный параметръ перваго порядка отъ л'євой части уравненія связи (19); тогда им'євмъ

$$N = \lambda \Delta f = 2\lambda R = \frac{m(v^2 + gz)}{R}. \tag{22}$$

Сферу можно разсматривать какъ поверхность вращенія около любого изъ діаметровъ, а сила тяжести не даетъ момента около вертикали; поэтому для взятаго движенія мы можемъ по § 127 написать интегралъ площадей:

$$m(xy'-yx')=mA, (23)$$

гдѣ А произвольная постоянная.

Кром'в того въ настоящемъ случав имвемъ и интегралъ живой силы, такъ какъ сфера неподвижна, а сила тяжести, какъ постоянная, имветъ потенціаль; сокращая на массу, интегралу живой силы дадимъ видъ:

$$v^2 = 2 gz + 2h. \tag{24}$$

Введемъ цилиндрическія координаты z, r, θ (§ 39). Тогда уравненіе (19) перепишется такъ:

$$R^2 - r^2 - z^2 = 0, (25)$$

а интегралы (23) и (24) примутъ видъ

$$r^2\, heta' = A;$$

$$z'^2 + r'^2 + r^2 heta'^2 = 2gz + 2h.$$

Если вставимъ сюда вмѣсто r его значеніе изъ (25) и замѣтимъ, что

$$r'\!=\!-rac{zz'}{\sqrt{R^2-z^2}},$$

то найдемъ:

$$(R^2-arepsilon^2)\, {rak h}'=A;$$

$$\frac{R^2}{R^2 - z^2} z'^2 + (R^2 - z^2) \theta'^2 = 2gz + 2h.$$
 (26)

Исключая изъ (26) в съ помощью интеграла площадей, получимъ для z дифференціальное уравненіе:

$$z^{\prime 2} = \frac{2g}{R^2} \left\{ \left(z + \frac{h}{g} \right) (R^2 - z^2) - \frac{A^2}{2g} \right\} = Q(z).$$
 (27)

Въ многочленъ Q(z) станемъ давать аргументу z значенія: $-\infty$, -R, z_0 , +R; подъ z_0 мы разумъемъ данное начальное значеніе координаты z, при чемъ, конечно, по (25)

$$-R < \mathbf{z}_0 < +R$$
.

Нетрудно видъть, что

$$Q(-\infty) > 0; \ \ Q(-R) = -\frac{A^2}{R^2} < 0; \ \ Q(z_0) = z_0'^2 > 0;$$
 $Q(+R) = -\frac{A^2}{R^2} < 0.$

Отсюда заключаемъ, что многочленъ Q(z) имѣетъ всѣ корни вещественные; одинъ изъ корней, ζ , всегда отрицателенъ и численно больше R; другой, α , заключается между — R и z_0 , третій, β , между z_0 и z_0 , т. е.

$$\zeta < -R < \alpha < z_0 < \beta < +R.$$

Теперь вм'ясто (27) можемъ написать:

$$z'^2 = \frac{2g}{R^2} (z - \zeta) (\beta - z) (z - \alpha). \tag{28}$$

Перемѣнная z, которая можеть измѣняться лишь между R и R, должна заключаться между предѣлами α и β ; въ противномъ случаѣ правая часть равенства (28) стала бы отрицательною. Такимъ образомъ видимъ, что траекторія точки должна быть заключена между двумя параллельными кругами: $z = \alpha$ и $z = \beta$; она будеть послѣдовательно касаться каждаго изъ нихъ, такъ какъ при z равномъ α или β производная z' обращается въ нуль.

Движеніе точки въ общемъ случав выразится черезъ эдлиптическія функціи; мы остановимся лишь на томъ частномъ случав, когда $\alpha=\beta$. Тогда уравненіе (28) обращается въ такое:

$$z'^2 = -\frac{2g}{R^2}(z-\zeta)(z-\alpha)^2.$$

Правая часть для какого либо z, численно меньшаго R и отличнаго оть α, всегда отрицательна; слѣд. единственное возможное предположение

$$z=z_0=\alpha; z'=0.$$

Точка перемѣщается по параллельному кругу, совершая такъ называемое движение коническаго маятиика.

Опредълимъ для этого случая законъ измѣненія угла в. По (24) произвольная постоянная

$$2h = v_0^2 - 2gz_0; (29)$$

слад. интеграль (26) при z'=0 даеть намъ

$$\theta' = \frac{v_0}{\sqrt{R^2 - z_0^2}} \cdot \tag{30}$$

Но z_0 служить кратнымъ корнемъ уравненія: Q(z)=0, слъд. для $z=z_0$ должна обращаться въ нуль и производная отъ Q(z) по z; т. е. z_0 должно быть корнемъ уравненія

$$3z^2 + 2z \frac{h}{g} - R^2 = 0$$
,

Подставляя сюда вмѣсто z его значеніе z_0 , а вмѣсто 2h выраженіе (29), находимъ

$$v_0^2 = g \frac{R^2 - z_0^2}{z_0}$$

А потому (30) даетъ

$$\theta' = \sqrt{\frac{g}{z_0}},$$

откуда, интегрируя,

$$\theta - \theta_0 = (t - t_0) \sqrt{\frac{g}{z_0}},$$

если θ_0 значеніе θ для момента t_0 .

130. Движеніе по инерціи. Приложимъ уравненія (11) къ рішенію задачи о движеніи точки по неподвижной поверхности безъ дъйствія силь.

При F = 0 первое уравненіе (11) даеть

$$\frac{dv}{dt} = 0,$$

т. е. $v = v_0 = const.$, движение равномврное.

Изъ третьяго уравненія (11) вытекаетъ

$$\frac{1}{G}=0;$$

траекторія геодезическая линія.

Второе уравнение даетъ величину реакціи:

$$N = m \frac{{v_0}^2}{R}$$

Примѣръ: Движеніе точки безъ силь по цилиндру вращенія; радіусъ ортогональнаго сѣченія равень 1.

Геодезическою линією на цилиндрѣ служить гелисъ. Пусть касательная къ гелису образуеть съ плоскостью ортогональнаго сѣченія цилиндра уголь а. Тогда уравненіе траєкторіи:

$$r=r_{0}=l;\,z-z_{0}=l$$
 , $tg\alpha$, $(\theta-\theta_{0})$, and the second se

Одно изъ главныхъ сѣченій поверхности, очевидно, идетъ по производящей, а другое ортогонально къ производящимъ, слѣд главные радіусы кривизны ∞ и l. По извѣстной теоремѣ Эйлера кривизна $\frac{1}{R}$ нормальнаго сѣченія черезъ касательную къ гелису будетъ равна $\frac{cos^2\alpha}{l}$, а потому для реакціи имѣемъ выраженія:

$$N=m\,\frac{{v_0}^2c\,os^2\alpha}{l}\,.$$

131. Движеніе по конусу вращенія. Въ видѣ примѣра на приложеніе уравненій типа (5) займемся задачею о движеніи точки по конусу вращенія. Если мы возьмемъ ось конуса за ось сферическихъ координать ρ , φ , ψ , то данная поверхность станетъ одною изъ координатныхъ:

$$\varphi - \alpha = 0; \tag{31}$$

здѣсь а уголъ растворенія даннаго конуса.

Уравненія движенія по (3) § 93 послѣ замѣны φ черезъ α по (31) напишутся такъ:

$$m(\rho'' - \rho \psi'^2 \sin^2 \alpha) = F \cos(F, \alpha);$$

$$- m\rho \psi'^2 \sin \alpha \cos \alpha = F \cos(F, \beta) + N;$$

$$\frac{m}{\rho \sin \alpha} \frac{d}{dt} (\rho^2 \psi' \sin^2 \alpha) = F \cos(F, \gamma).$$
(32)

Движеніе точки опредѣляется лишь первымъ и третьимъ изъ этихъ уравненій; второе понадобится тогда, когда пожелаемъ найти реакцію N.

Положимъ, что сила F направлена по оси α и зависитъ лишь отъ разстоянія ρ , т. е. пусть

$$F\cos(F\alpha) = mf(\rho); F\cos(F\gamma) = 0.$$

Тогда послѣднее изъ уравненій (32) даеть намъ интегралъ площадей

$$\rho^2 \psi' \sin^2 \alpha = A; \tag{33}$$

А произвольная постоянная.

Поверхность неподвижна: поэтому имѣемъ еще интегралъ живой силы:

$$\rho'^2 + \rho^2 \psi'^2 \sin^2 \alpha = 2 \Phi(\rho) + 2\hbar;$$
 (34)

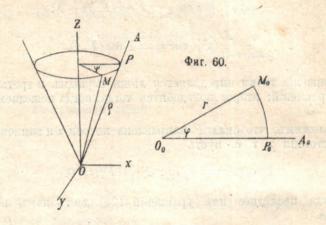
здѣсь

$$\Phi(\rho) = \int f(\rho) d\rho.$$

Оба первые интеграла движенія нами найдены; интегрированіе закончится двумя квадратурами. А именно, исключая изъ (34) ψ' съ помощью (33) получимъ дифференціальное уравненіе для ρ , рѣшаемое квадратурою; найдя ρ какъ функцію времени, новою квадратурою опредѣлимъ ψ изъ (33).

Представимъ себѣ, что взятый конусъ развернутъ на плоскость. Пусть производящая OA (Фиг. 60), лежащая въ плоскости xOz, заняла на плоскости положеніе O_0 A_0 , а какая либо точка M на конусѣ съ координатами ρ , ψ помѣстилась въ M_0 . Положеніе M_0 на плоскости будемъ опредѣлять координатами r и φ , т. е. разстояніемъ M_0 отъ O_0 и угломъ болой O_0M_0 съ прямой O_0A_0 . Замѣтимъ, что при разворачиваніи конуса дуга MP параллели съ радіусомъ $\rho \sin \alpha$ обратится въ дугу M_0P_0 круга радіуса r; при этомъ, однако, длины дугъ не измѣнятся, т. е.

$$\smile MP = \smile M_0P_0$$
.



Но MP соотвѣтствуетъ центральный уголъ ψ , а M_0P_0 —уголъ \mathfrak{D} , слѣд.

$$p\psi \sin \alpha = r\varphi$$
.

Теперь уже легко получить зависимость между координатами точки M на конусѣ и координатами M_0 (е я и з о б р а ж е н і я) на разверткѣ:

$$\varphi = r; \ \psi \sin \alpha = \varphi. \tag{35}$$

Когда точка M движется по конусу, ея изображеніе M_0 перемѣщается по плоскости. Интегралы движенія (33) и (34) при помощи соотношеній (35) переходять въ слѣдующіе интегралы движенія для M_0 :

$$r^2 \varphi' = A_0; \ r'^2 + r^2 \varphi'^2 = 2 \Phi(r) + 2h;$$

если

$$A_0 = rac{A}{\sin 2}$$

Такъ какъ в не мъняетъ своего знака, движение точки прогрессивное, т. е. идущее безъ остановокъ въ одну и ту же сторону. Вею окружность точка пробъгаеть по (44) и (45) за промежутокъ времени

$$T=2k\sqrt{rac{R}{g}}\int\limits_{0}^{rac{\pi}{2}}rac{d\omega}{\sqrt{1-k^{2}sin^{2}\omega}}$$

Займемся теперь опредъленіемъ величины реакціи окружности на точку. Положимъ сначала, что связь позволяеть точкъ приблизиться къ центру окружности: маятникъ представляеть собою тяжелое тело, подвешенное на нити. Тогда уравнение связи по условію § 118 будеть

$$R^2 - x^2 - y^2 \ge 0. (46)$$

Уравненія движенія въ декартовыхъ координатахъ при выбранныхъ нами осяхъ напишутся такъ:

$$mx'' = -2\lambda x; \quad q = -2\lambda y.$$

$$my'' = mg - 2\lambda y.$$

$$my'' = mg - 2\lambda y.$$

$$my'' = mg - 2\lambda y.$$

Для опредъленія х дифференцируемъ дважды уравненіе (46):

$$xx'' + yy'' + x'^2 + y'^2 = xx'' + yy'' + v^2 = 0.$$

Вставляя сюда изъ (47) и пользуясь равенствомъ (46), найдемъ для д выражение

$$\lambda = \frac{m}{2R^2}(gy + v^2)$$
.

Реакція N по (30) § 122 опредълится изъ равенства:

$$N = 2\lambda R = \frac{m}{R} (gy + v^2).$$

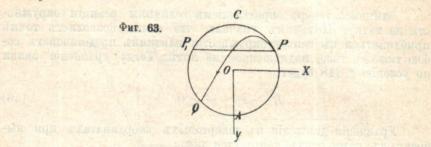
Замъняя v^2 изъ интеграла живой силы (33), получаемъ:

$$\lambda = \frac{3gm}{2R^2} \left(y - \frac{2}{3} \beta \right). \tag{48}$$

Изъ (33) заключаемъ, что всегда

$$y > \beta$$
. (49)

Когда $\beta>0$, то по (49) во все время движенія $y>\frac{2}{3}$ β , а потому при $\beta>0$, т. е. когда маятникъ въ своихъ качаніяхъ не ставить нити горизонтально, λ всегда положительно и слъд. (§ 124) точка не можеть сойти со связи; другими словами нить всегда натянута.



Когда $\beta < 0$, но $\frac{2}{3}\beta > -R$, уровень $y = \frac{2}{3}\beta$ (Фиг. 63) пересъкаеть окружность въ точкахъ P и P_1 . Лишь только тяжелая точка въ своемъ движеніи дойдеть до одной изъ этихъ точкъ, λ обращается въ нуль и затъмъ становится отрицательнымъ, слъд. Здъсь нить ослабляется, точка сходить со связи и падаеть по нараболь PQ, пока въ точкъ Q снова не придеть на связь.

Когда $\beta < 0$ и при томъ $\frac{2}{3}\,\beta < -R$, уровень $y = \frac{2}{3}\,\beta$ проходить выше окружности, слъд. y всегда больше $\frac{2}{3}\,\beta$, а потому по (48) во все время движенія нить натянута.

Если окружность поэволяеть точкъ произвольно удалиться оть центра—тяжелая точка катится по обручу—то уравнение связи по условію § 118 будеть:

$$x^2 + y^2 - R^2 \ge 0;$$

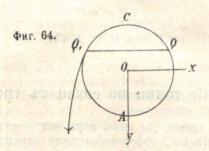
а потому новыя уравненія движенія:

$$mx'' = 2\lambda x;$$

 $my'' = mg + 2\lambda y;$

отличаются оть (47) лишь знакомъ при λ. Для этого множителя мы найдемъ теперь выраженіе:

$$\lambda = \frac{3mg}{2R^2} \left(\frac{2}{3} \beta - y \right). \tag{50}$$



Движеніе точки по связи возможно только въ томъ случав, когда соблюдено условіе

$$\frac{2}{8}\beta > y;$$

но по (49) $\beta < y$ и, кромѣ того, по (33) всегда y > -R, слѣд. $\frac{2}{3}$ β должно быть > -R. Уровень $y = \frac{2}{3}$ β пересѣкаетъ тогда окружность (Фиг. 64) въ точкахъ Q и Q_1 . Движеніе возможно лишь по дугѣ сегмента QCQ_1 . Въ точкахъ Q и Q_1 , если скорость направлена книзу, тяжелая точка сходить со связи и падаетъ по параболѣ. Во всякихъ другихъ положеніяхъ не на дугѣ QCQ_1 и при всякихъ иныхъ начальныхъ условіяхъ (другомъ β) тяжелая точка немедленно оставляетъ связь.

romanne, resurroman was blanches roman riverin, to a situ-

learned transport remains

ГЛАВА XVII.

Движеніе точки по связи съ треніемъ.

137. Законы тренія. До сихъ поръ мы принимали, что связь оказываеть реакцію по дифференціальному параметру перваго порядка (§ 122); эта реакція вполнъ опредъляется, когда намъ дано аналитическое уравненіе связи. Но можеть случиться, что связь оказываеть реакцію на матеріальную точку и въ плоскости, перпендикулярной къ дифференціальному параметру; тогда законы, управляющіе такою реакцією, не могуть быть найдены только изъ аналитической формы связи, а должны быть опредълены изъ другихъ источниковъ, напр. при помощи наблюденій и опыта—другими словами, реакціи такого рода представляють собою, собственно говоря, заданныя силы. Къ нимъ принадлежить и такъ называемая с и д а тре нія.

Законы тренія относятся къ заимодѣйствію двухъ тѣлъ, соприкасающихся другъ съ другомъ и движущихся другь относительно друга; принимая, что матеріальная точка представляеть собою весьма малое тѣло, мы можемъ результаты опытовъ надъ трущимися тѣлами приложить и къ матеріальной точкѣ.

Когда движение точки по данной поверхности или линии сопровождается трениемъ, то поверхность или линия называются щероховатыми.

Законы тренія для движенія матеріальной точки по неподвижной шероховатой поверхности слідующіє:

- 1) Сила тренія направлена прямо противоположно скорости точки.
- 3) Когда точка находится на поверхности въ покоѣ, сила тренія равняется абсолютной величинѣ проекціи равнодѣйствующей силь, приложенныхъ къ точкѣ, на касательную къ поверхности плоскость и направлена прямо противоположно этой проекціи; но по своей величинѣ сила тренія не можеть превышать k_1N , гдѣ k_1

нъкоторая постоянная, называемая коеффиціентомъ статическаго тренія, а N нормальная реакція связи.

Вообще говоря, $k_1 > k$.

Для движенія точки по шероховатой кривой предъидущіе законы изм'єнятся такъ:

1) Сила тренія всегда направлена по касательной къ кривой

прямопротивоположно скорости точки.

- 2) По своей величинъ сила тренія равняется kN, гдъ k коеффиціентъ тренія, а N абсолютная величина нормальной реакціи кривой.
- 3) Когда точка находится въ покоѣ на кривой, то сила тренія равна и прямопротивоположна проекціи равнодѣйствующей силъ, приложенныхъ къ точкѣ, на касательную къ кривой, но не можетъ быть больше, чѣмъ k_1N , гдѣ k_1 коеффиціентъ статическаго тренія, а N абсолютная величина реакціи.
- 138. Дифференціальныя уравненія движенія точки по шероховатой поверхности. Пусть уравненіе данной поверхности

$$f(x,y,z) = 0. (1)$$

Тогда по §§ 126 и 137 уравненія движенія точки массы т въ декартовыхъ координатахъ будутъ:

$$mx'' = X + \lambda \frac{\partial f}{\partial x} = k\lambda \Delta f \frac{x'}{v};$$
 $my'' = Y + \lambda \frac{\partial f}{\partial y} = k\lambda \Delta f \frac{y'}{v};$
 $mz' = Z + \lambda \frac{\partial f}{\partial z} = k\lambda \Delta f \frac{z'}{v}.$
(2)

Здѣсь k коеффиціенть тренія, $v = + \sqrt{x'^2 + y'^2 + z'^2}$; прочія обозначенія тѣ же, что и въ формулахъ (2) главы XV. Знакъ при k противоположенъ знаку у λ .

Если же отнести уравненія движенія къ подвижнымъ осямъ формулъ (11) главы XV, то при техъ же обозначеніяхъ получимъ

$$m \frac{dv}{dt} = F \cos(F, T) \pm kN;$$
 $m \frac{v^2}{R} = F \cos(F, n) + N;$ (3)
 $\pm m \frac{v^2}{G} = F \cos(F, \tau).$

M зд \dot{a} сь зн \dot{a} къ при k противоположен \dot{b} знаку реакціи N.

139. Движеніе тяжелой точки по шероховатой наклонной плосности. Возьмемъ начало координать на данной плоскости, наклоненной подъ угломъ Ј къ горизонтальной. Направимъ Ох горизонтально по той же плоскости, а Оу проведемъ книзу по линіи главнаго ската, т. е. перпендикулярно къ линіямъ пересъченія данной плоскости горизонтальными. Раземотримъ движеніе тяжелой точки по взятой наклонной плоскости, предполагая, что послъдняя шероховата. При выбранныхъ осяхъ уравненіе плоскости будетъ:

BUT SEED OF HORSON AN ARE
$$\varepsilon=0$$
 Dyrnsayan as we describe (4)

Уравненія движенія по (2) и (4) напишутся такъ:

$$mx''=-k\lambda \frac{x'}{v};$$

$$my'' = mg \sin J - k\lambda \frac{y'}{v}; \tag{5}$$

$$mz''=0=-mg\cos J+\lambda$$
 .

Oz направлена по нормали къ плоскости кверху; g ускореніе тяжести.

Изъ последняго уравненія (5) находимъ

$$\lambda = mg \cos J$$
.

Подставляя въ первыя два уравненія (5) и сокращая на массу, им'вемъ

$$x'' = -\frac{kg\cos J}{v}x';$$

$$y'' = g \sin J - \frac{kg \cos J}{v} y'.$$

Для сокращенія полагаемъ:

$$g \sin J = \gamma; kg \cos J = K\gamma;$$
 (6)

откуда

AND REPORTED TO REAL PROPERTY.

If different the
$$K = k \cot g J$$
. (7)

При такихъ обозначеніяхъ уравненія движенія перенишутся слідующимъ образомъ:

$$x'' = -K\gamma \frac{x'}{v};$$

$$y'' = \gamma \left(1 - K \frac{y'}{v}\right).$$
(8)

Означимъ черезъ φ уголъ скорости v съ Ox, т. е. положимъ:

$$x' = \frac{dx}{dt} = v \cos \varphi; \ y' = \frac{dy}{dt} v \sin \varphi.$$
 (9)

Тогда окажется

$$x'' = rac{dv}{dt}\cos \varphi - v\sin \varphi rac{d\varphi}{dt};$$
 $y'' = rac{dv}{dt}\sin \varphi + v\cos \varphi rac{d\varphi}{dt};$

Подставлян отсюда въ (8), найдемъ

$$egin{aligned} rac{dv}{dt}\cos \varphi - v\sin \varphi \, rac{d\varphi}{dt} &= -\,K\!\gamma\cos \varphi; \ rac{dv}{dt}\sin \varphi + v\cos \varphi rac{d\varphi}{dt} &= \gamma\,(1 - K\sin \varphi). \end{aligned}$$

Опредъляемъ производныя $\frac{dv}{dt}$ и $\frac{d\mathfrak{p}}{dt}$:

$$\frac{dv}{dt_{\nu}} = -K_{\gamma} + \gamma \sin \varphi; \qquad (10)$$

$$v \frac{d\varphi}{dt} = \gamma \cos \varphi.$$

Изъ этихъ уравненій выводимъ:

$$\frac{dv}{v} = (tg \, \dot{\varphi} - K \sec \varphi) \, d\varphi.$$

Интегрируя, находимъ:

$$log v = -log cos \varphi + K log tg \left(\frac{\pi}{4} - \frac{\varphi}{2}\right) + log 2C,$$

гдв С произвольное постоянное, или

$$v = 2C \frac{tg^{K} \left(\frac{\pi}{4} - \frac{\varphi}{2}\right)}{\cos \varphi}. \tag{11}$$

Пусть

$$tg\left(\frac{\pi}{4} - \frac{\varphi}{2}\right) = \eta; \tag{12}$$

тогда

$$\cos \varphi = \sin 2\left(\frac{\pi}{4} - \frac{\varphi}{2}\right) = \frac{2\eta}{1 + \eta^2};$$

$$\varphi = \frac{\pi}{2} - 2 \operatorname{arctg\eta}; \tag{13}$$

и слъд. по (11):

$$v = C\eta^{K-1}(1+\eta^2) = C(\eta^{K-1}+\eta^{K+1}).$$
 (14)

Изъ (13) вытекаеть:

$$d\varphi = -\frac{2d\eta}{1+\eta^2}; \tag{15}$$

поэтому для опред \pm ленія t по (10) им \pm ем \pm уравненіе

$$dt = \frac{vd\varphi}{\gamma\cos\varphi} = -\frac{C}{\gamma}\eta^{K-2}(1+\eta^2)d\eta,$$

и следовательно:

$$t - t_{i} = -\frac{C}{\gamma} \left(\frac{\eta^{K-1}}{K-1} + \frac{\eta^{K+1}}{K+1} \right), \tag{16}$$

гдѣ t, произвольная постоянная.

Чтобы окончить задачу, остается еще найти x и y какъ функціи оть η . Изъ (9) и (10) им'вемъ:

$$dx = v\cos\varphi dt = -\frac{2C^2}{\gamma}\eta^{2K-2}(1+\eta^2)d\eta;$$

$$dy = v \sin \phi dt = -\frac{C^2}{\gamma} \eta^{2K-3} (1 - \eta^4) d\eta;$$

Отсюда, интегрируя, находимъ:

$$x-x_1 = -\frac{2C^2}{\gamma} \left(\frac{\eta^{2K-1}}{2K-1} + \frac{\eta^{2K+1}}{2K+1} \right); \tag{17}$$

$$y-y_1 = -\frac{C^2}{\gamma} \left(\frac{\eta^{2K-2}}{2K-2} + \frac{\eta^{2K+2}}{2K+2} \right); \tag{18}$$

гд $*x_1$ и y_1 постоянныя произвольныя.

Пусть постоянная K, равная $k \cot g J$ по (7), больше единицы:

$$K > 1$$
. (19)

Тогда видимъ, что v по (14) обращается въ нуль для $\eta = 0$. Случится это по (16) въ моментъ $t = t_1$, когда точка придетъ въ положеніе $x = x_1$, $y = y_1$ по (17) и (18). Нормальная реакція связи N по (5) равняется $mg\cos J$, а проекція равнодъйствующей на плоскость равна $mg\sin J$, слъд. отношеніе

$$\frac{mg\sin J}{N} = tg\,J < k,$$

по (19); а потому движущаяся точка въ положеніи (x_1, y_1) останется въ покоѣ (§ 137) и слѣд, въ моментъ $t=t_1$ движеніе пріостановится.

Если

$$1\!>\!K\!>rac{1}{2}$$
, accompany further and the second

то для $\eta = 0$ находимъ $t = \infty$, но $x = x_1$; след. движение не прекращается, но траекторія им'єть асимптоту, параллельную Oy.

Наконецъ, при условіи

$$\frac{1}{2} > K$$
,

движение происходить безостановочно и траекторія асимптоты не имжетъ.

140. Движеніе точки по шероховатой поверхности по инерціи. Положимъ, что матеріальная точка движется по шероховатой поверхности безъ приложенныхъ силъ. Примфияя сюда уравненія типа (3), находимъ:

$$m\frac{dv}{dt} = -kN; \frac{mv^2}{R} = N; \frac{mv^2}{G} = 0.$$

Последнее уравнение определяеть собою траекторию: она оказывается геодезическою линіею, какъ и для поверхности гладкой. Исключая изъ первыхъ двухъ уравненій реакцію N, имфемъ:

$$rac{dv}{dt}=-rac{kv^2}{R}$$

Замічаємъ, что vdt = ds, если ds элементь дуги траекторіи; слъд.

$$rac{1}{r^2}$$
 and $rac{1}{r^2}$ and $rac{1}{r^2}$ $rac{2v\,dv}{v^2}$ $=$ $-2k\,rac{ds}{R}\cdot$

Отсюда, интегрируя:

$$v^2 = C e^{-2k} \int \frac{ds}{R},$$

гдѣ С произвольная постоянная. Иначе

$$v^2 = v_0^2 e^{-2k} \int_{s_0}^s \frac{ds}{R},$$

если v_0 начальная скорость, соотвътствующая дугъ s_0 .

141. Дифференціальныя уравненія движенія точки по шероховатой кривой. Возьмемъ дифференціальныя уравненія движенія точки по кривой въ формъ (10) § 132; тогда по § 137 при прежнихъ обозначеніяхъ найдемъ:

$$m \frac{dv}{dt} = F \cos(FT) + kN;$$
 $m \frac{v^2}{\rho} = F \cos(F\rho) + N \cos(N\rho);$
 $0 = F \cos(Fn) + N \cos(Nn).$ (20)

Знакъ у k противоположенъ знаку при N.

Когда кривая плоская и сила F лежить въ той же плоскости, послъднее изъ уравненій (20) показываеть, что вся реакція направлена по радіусу кривизны ρ .

142. Движеніе тяжелой точки по вертикальной шероховатой циклоидь. Пусть тяжелая точка движется по вертикальной шерохоховатой циклоидь, обращенной вершиною книзу. При соотвътственно выбранныхъ осяхъ уравненіе циклоиды по (16) § 134 можемъ написать такъ:

$$x=R\left(2\psi+\sin2\psi
ight);$$
 and the street of the $y=R\left(1+\cos2\psi
ight);$

если въ формулахъ (16) § 134 положимъ $\omega=2\psi$. Параллельно съ этимъ изъ того же § 134 имъемъ выраженія

$$s = 4R \sin \psi; \ \rho = 4R \cos \psi;$$
 (21)

здісь р радіусь кривизны, а s длина дуги, считаемая оть вершины, т. е. самой нижней точки кривой.

Предположимъ, что движеніе точки началось изъ состоянія покоя; тогда проекція скорости v на касательную въ сторону движенія (книзу) будеть $-\frac{ds}{dt}$, такъ какъ дуга s убываеть, а потому

There is nonegoin to
$$rac{dv}{dt} = -rac{d^2s}{dt^2} = -s''$$
 and the simbolish of the state o

и след. уравненія (20) въ нашемъ случае дають:

$$-\frac{dv}{dt} = -s'' = g\sin\psi - kR;$$

$$\frac{v^2}{\rho} = \frac{s'^2}{\rho} = -g\cos\psi + R.$$
(22)

Здѣсь g ускореніе тяжести, $R=\frac{1}{m}N$.

Исключая изъ (22) реакцію R, получаемъ:

$$s'' = \frac{k}{\rho} s'^2 - g (\sin \psi - k \cos \psi).$$

Вставляемъ сюда значенія для в и р изъ (21) и полагаемъ

$$k = tg \lambda$$
.

Въ такомъ случав имвемъ:

$$-\cos\psi$$
. $\psi'' + \frac{\sin(\psi + \lambda)}{\cos\lambda} \psi'^2 = \frac{g}{4R\cos\lambda}\sin(\psi - \lambda)$.

Вводимъ новую перемънную ф, приниман

$$\varphi = \psi - \lambda;$$
 (24)

тогда по разделении на соз дрегко приведемъ предъидущее уравненіе къ виду:

$$egin{aligned} -\cos arphi$$
 , $arphi'+\sin arphi$, k , $arphi''+\sin arphi$, $arphi'^2+2k\cos arphi$, $arphi'^2-k^2\sin arphi$, $arphi'^2=rac{g}{4R\cos^2 \lambda}\sin arphi$.

Умножаемъ объ части уравненія на $e^{-k\varphi}$; видимъ, что оно можеть быть преобразовано такъ:

$$rac{d^2}{dt^2} \Big(e^{-k arphi} \sin arphi \Big) + rac{g}{4R \cos^2 \lambda} e^{-k arphi} \sin arphi = 0.$$

Общій интеграль этого уравненія легко находится въ виді:

$$e^{-k\varphi}\sin\varphi=A\cos(\gamma t+B),$$

гдѣ А и В постоянныя произвольныя, а

$$\gamma = \frac{1}{2\cos\lambda} \sqrt{\frac{g}{R}} \,. \tag{25}$$

Такъ какъ по условію въ начальный моменть (t=0) точка была въ поков $(\varphi_0'=0)$, то постоянная B=0; и след. интеграль въ окончательной форме:

$$\begin{array}{ccc}
 & -k\varphi \\
e & \sin\varphi = A\cos\gamma t.
\end{array}$$

По истечении времени

$$T = \frac{\pi}{2\gamma} = \pi \cos \lambda \sqrt{\frac{R}{g}}$$

точка придеть въ положение $\varphi=0$ со скоростью $\varphi'=A_{\gamma}$. Такъ какъ промежутокъ T не зависить отъ начальныхъ условій, движение обладаетъ свойствомъ та у то х р о и н о с т и. Замѣтимъ, что въ положении $\varphi=0$ тяжелая точка на кривой можетъ быть въ равновѣсіи. На самомъ дѣлѣ тогда $\psi=\lambda$ по (24), и слѣд. N по (22) равняется $mg\cos\lambda$, такъ какъ v=0; проекція равнодѣйствующей F на касательную T выражается такъ:

$$F\cos(FT) = mg\sin\psi = mg\sin\lambda$$
.

А потому отношеніе

$$rac{F\cos{(F\,T)}}{N} = tg\,\lambda = k,$$

т. е. условіе § 137 выполняется.

ГЛАВА XVIII.

Относительное движение матеріальной точки.

143. Дифференціальныя уравненія относительнаго движенія матеріальной точки. Положимъ, что разсматриваемая матеріальная точка m движется одновременно въ двухъ средахъ S и Σ , и пусть намъ дано движеніе Σ въ S, тогда движеніе m въ Σ называется относительнымъ (§ 79). Въ § 79 было показано, какъ это движеніе находится, если извѣстны движенія абсолютное и переносное. Но можно также и непосредственно опредѣлить относительное движеніе интегрированіемъ дифференціальныхъ уравненій для этого движенія. Чтобы составить эти уравненія, припомнимъ, что положеніе точки m въ средѣ Σ опредѣляется посредствомъ координатъ ξ , η , ζ (§ 79), взятыхъ относительно осей $\Lambda \xi \eta \zeta$ неизмѣнно съ тѣломъ Σ связанныхъ; слѣд. искомыя уравненія будуть содержать въ себѣ ξ , η , ζ , какъ неизвѣстныя функціи времени. По теоремѣ Коріолиса (§ 81) ускореніе относительное u такъ связано съ ускореніями абсолютнымъ v, переноснымъ w и поворотнымъ k:

$$(\dot{u}) = (\dot{v}) - (\dot{w}) + (k).$$
 (1)

Станемъ проектировать эти векторы на Аξ. Тогда по (6) § 81:

$$u\cos(u\xi)=\xi''$$
.

Если проекціи равнодъйствующей силъ, приложенныхъ къ m, на оси $\Lambda \xi \eta \zeta$ означимъ соотвътственно Ξ, Υ, Z , то по второму закону Ньютона, имѣемъ

$$\dot{v}\cos(\dot{v}\,\xi) = \frac{1}{m}\,\Xi,$$

гдв т масса точки.

Переносное ускореніе по опредъленію представляєть собою ускореніе той точки твердаго тыла Σ, которая въ разсматриваемый моменть совпадаеть съ движущеюся, слыд. проекціи этого ускоренія найдутся изъ (4) § 77:

$$iv\cos(iv\xi) = \alpha + \zeta q' - \eta r' + p(p\xi + q\eta + r\zeta) - \xi \Omega^2$$

если проекціи поступательнаго ускоренія на оси $A\xi \eta \zeta$ означимъ для сокращенія черезъ α , α' , α'' .

Наконецъ ускореніе поворотное по § 81 даеть проекцію:

$$k\cos(k\xi) = 2(\eta'r - \zeta'q).$$

Собирая все вышесказанное, по (1) находимъ:

$$\xi'' = \frac{1}{m}\Xi - \alpha - \zeta q' + \eta r' - p (p\xi + q\eta + r\zeta) + \xi \Omega^2 + 2 (\eta' r - \zeta' q). \quad (2)$$

Сюда присоединяются еще два уравненія:

$$\eta'' = \frac{1}{m} \Upsilon - \alpha' - \xi r' + \zeta p' - q \left(p \xi + q \eta + r \zeta \right) + \eta \Omega^2 + 2 \left(\zeta' p - \xi' r \right);$$

$$\zeta'' = \frac{1}{m} Z - \alpha'' - \eta p' + \xi q' - r \left(p \xi + q \eta + r \zeta \right) + \zeta \Omega^2 + 2 \left(\xi' q - \eta' p \right).$$
(2')

Полученныя равенства (2) и представляють собою искомыя дифференціальныя уравненія относительнаго движенія свободной матеріальной точки.

Если точка не свободна, а лежитъ на связи:

$$f(\xi, \eta, \zeta, t) = 0, \tag{3}$$

то уравненія (2) по § 123 перейдуть въ следующія:

$$\xi'' = \frac{1}{m} \Xi - \alpha - \zeta q' - \eta r' - p \left(p \xi + q \eta + r \zeta \right) + \xi \Omega^{2} + 2 \left(\eta' r - \zeta' q \right) + \lambda \frac{\partial f}{\partial \xi}.$$

$$\eta'' = \frac{1}{m} \Upsilon - \alpha' - \dots + \lambda \frac{\partial f}{\partial x}; \quad \zeta'' = \frac{1}{m} Z - \alpha'' - \dots + \lambda \frac{\partial f}{\partial \zeta}. \tag{4}$$

Интегрированіе этихъ уравненій ведется пріемомъ, указаннымъ въ § 123. Для исключенія неизв'єстной функціи λ придется воспользоваться равенствомъ

$$\frac{d^2f}{dt^2} = \frac{\partial f}{\partial \xi} \xi'' + \frac{\partial f}{\partial \eta} \eta'' + \frac{\partial f}{\partial \zeta} \zeta'' + D_2 f = 0,$$

куда надо вставить значенія ξ'' , η'' , ζ'' , изъ (4); тогда λ и найдется какъ функція аргументовъ t, ξ , η , ζ , ξ' , η' , ζ' .

Когда связей не одна, а двъ:

$$f(\xi, \eta, \zeta, t) = 0; f_1(\xi, \eta, \zeta, t) = 0,$$

то къ правымъ частямъ уравненій (4) присоединятся члены

$$\lambda_1 \frac{\partial f_1}{\partial \xi}, \lambda_1 \frac{\partial f_1}{\partial \tau}, \lambda_1 \frac{\partial f_1}{\partial \zeta};$$

исключение множителей \(\), и \(\) надо сделать по приему \(\) 125.

144. Интегралъ, производный отъ интеграла живой силы. Пусть силы, приложенныя къ точкъ, имъютъ потенціалъ, т. е.

$$\mathbf{z} = \frac{\partial U}{\partial \xi}; \ \mathbf{Y} = \frac{\partial U}{\partial \eta}; \ \mathbf{Z} = \frac{\partial U}{\partial \zeta};$$

а переносное движение сводится къ постоянному вращению около оси, не измѣняющей своего положения въ тѣлѣ и движущейся безъ ускорения; въ такомъ случаѣ для уравнений (4), если связь явно не содержить времени:

$$\frac{\partial f}{\partial t} = 0,$$
 (5)

можно получить интегралъ, аналогичный интегралу живой силы. Выбираемъ полюсъ А на оси вращенія; тогда по условію:

$$\alpha = \alpha' = \alpha'' = 0.$$

Дал'ве p, q, r, ω постоянны; поэтому

$$p' = q' = r' = 0.$$

Умножаемъ уравненія (4) соотв'єтственно на ξ', η', ζ' и складываемъ:

$$\begin{split} \xi' \, \xi'' + \eta' \, \eta'' + \zeta' \, \zeta'' &= \frac{1}{m} \left(\frac{\partial U}{\partial \xi} \, \xi' + \frac{\partial U}{\partial \eta} \, \eta' + \frac{\partial U}{\partial \zeta} \zeta' \right) - \\ &- (p \xi + q \eta + r \zeta) (p \xi' + q \eta' + r \zeta') + \Omega^2 \left(\xi \, \xi' + \eta \, \eta' + \zeta \, \zeta' \right) + \\ &+ \lambda \left(\frac{\partial f}{\partial \xi} \, \xi' + \frac{\partial f}{\partial \eta} \, \eta' + \frac{\partial f}{\partial \zeta} \zeta' \right) \, . \end{split}$$

Коеффиціенть при λ обращается въ нуль въ силу соотношенія между относительными скоростями:

$$\frac{df}{dt} = \frac{\partial f}{\partial \xi} \xi' + \frac{\partial f}{\partial \eta} \eta' + \frac{\partial f}{\partial \zeta} \zeta' + \frac{\partial f}{\partial t} = 0,$$

и условія (5), остальные же члены представляють собою подныя производныя по времени:

$$\frac{d}{dt} \frac{1}{2} (\xi'^{2} + \eta'^{2} + \zeta'^{2}) = \frac{d}{dt} \frac{1}{2} u^{2} = \frac{1}{m} \frac{dU}{dt} + \frac{1}{2} \frac{d}{dt} [\Omega^{2} (\xi^{2} + \eta^{2} + \zeta^{2}) - (p\xi + q\eta + r\zeta)^{2}].$$
(6)

Если замѣтимъ, что

$$p = \Omega \cos(\Omega \xi); \ q = \Omega \cos(\Omega \eta); \ r = \Omega \cos(\Omega \zeta);$$

 $\xi = \rho \cos(\rho \xi); \ \eta = \rho \cos(\rho \eta); \ \zeta = \rho \cos(\rho \zeta);$

то легко видѣтъ, что

$$\Omega^2(\xi^2+\eta^2+\zeta^2)-(p\xi+q\eta+r\zeta)^2=\Omega^2\rho^2\sin^2(\rho\Omega).$$

Интегрируя (6), и опредълимъ искомое выраженіе:

$$\frac{m}{2}[u^2 - \Omega^2 \rho^2 \sin^2(\Omega \rho)] = U + h, \tag{7}$$

гдв и произвольная постоянная.

145. Движеніе тяжелой точки по отношенію нъ вращающейся земль. Въ видъ примъра разсмотримъ движеніе тяжелой матеріальной точки по отношенію къ вращающейся земль. Ускореніе у, сообщаемое точкъ притяженіемъ земли, мы принимаемъ за постоянное относительно подвижныхъ осей Аҳҳҳ. Начало этихъ осей взято въ томъ мъстъ земной поверхности, близъ котораго происходитъ движеніе; въ большинствъ случаевъ мы будемъ полагать, что А совпадаетъ съ начальнымъ положеніемъ точки. Сами же оси неизмънно связаны съ землею.

По формуль (1) ускореніе относительное u разсматриваемой тяжелой точки такъ выражается черезъ ускореніе абсолютное v, переносное w и поворотное k:

$$(\dot{u}) = (\dot{v}) - (\dot{w}) + (k).$$
 (8)

Проекціями вектора *и* на оси Аξηζ служать соотв'єтственно количества;

$$\xi'', \eta'', \zeta''.$$
 (9)

Ускореніе абсолютное v тяжелой точки слагается изъдвухъ: ускоренія тяжести g, направленнаго къ центру земли, если землю примемъ за однородную сферу, и ускоренія, зависящаго отъ притяженія точки солицемъ по Ньютонову закону, равнаго

$$\frac{\varepsilon^2 M}{d^2},\tag{10}$$

направленнаго къ центру солнца, если и солнце будемъ считать однородною сферою. Здёсь M масса солица, d разстояніе отъ тяжелой точки до солнечнаго центра, а ϵ^2 постоянная, равная силѣ притяженія между двумя массами по одному грамму, находящимися другъ отъ друга на разстояніи, равномъ одному сантиметру. Такимъ образомъ

$$(\dot{v}) = (g) + \left(\frac{\varepsilon^2 M}{d^2}\right), \tag{11}$$

а проекціи \dot{v} на оси Аξηζ будуть соотвѣтственно:

$$g\cos(g\xi) - \varepsilon^{2} \frac{M}{d^{2}}\cos(d\xi), \ d\cos(g\eta) - \varepsilon^{2} \frac{M}{d^{2}}\cos(d\eta),$$

$$g\cos(g\zeta) - \varepsilon^{2} \frac{M}{d^{2}}\cos(d\zeta), \tag{12}$$

если направление д идеть оть солнца къ точкъ.

Переносное ускореніе \dot{w} (§§ 76 и 77) слагается изъ трехъ ускореній: поступательнаго, вращательнаго и центростремительнаго.

Если бы мы за подюсъ взяли центръ земли, то подное движеніе земли слагалось бы изъ поступательнаго движенія съ ускореніемъ, зависящемъ отъ притяженія земли солицемъ, и изъ постоянна го вращенія съ угловою скоростью Ω около оси, идущей отъ съвернаго полюса къ южному. Явленія прецессіи и нутаціи въ разсчетъ не принимаются. Постоянная угловая скорость Ω равна (§ 81)

Въ виду малости Ω мы будемъ пренебрегать членами, зависящими оть Ω^2 , если только коеффиціентъ при нихъ не очень великъ, напр. не содержитъ радіуса земли.

Вышеупомянутое ускореніе поступательнаго движенія при нашихъ предположеніяхъ (земля и солнце однородныя сферы) представится такъ:

$$\epsilon^2 \frac{M}{D^2},$$
(13)

гдѣ M по прежнему масса солнца, а D разстояніе между центрами солнца и земли. Ускореніе (13) направлено отъ земли къ солнцу. Проекціи его на оси $\Lambda\xi\eta\zeta$ будутъ:

$$-\varepsilon^{2} \frac{M}{D^{2}} \cos(D\xi), -\varepsilon^{2} \frac{M}{D^{2}} \cos(D\eta), -\varepsilon^{2} \frac{M}{D^{2}} \cos(D\zeta). \tag{14}$$

если направление D идеть оть солнца къ земль.

Но мы за полюсь беремь не центръ земли, а точку A; при этомъ (§ 68) величина и направленіе вектора Ω не измѣнятся, но поступательная часть движенія станеть иною. Для нахожденія поступательнаго ускоренія при полюсь, выбранномъ въ точкь A, необходимо къ ускоренію (13) прибавить геометрически то ускореніе, которое имѣеть точка A въ своемъ в ра щ а тельно мъ движеніи вокругъ прежняго полюса, центра земли. Это добавочное ускореніе въ свою очередь слагается изъ двухъ: вращательнаго и центростремительнаго. Первое, вращательное, равно нулю, такъ какъ векторъ Ω мы считаемъ постояннымъ, а второе равно $\Omega^2 \delta$, гдѣ δ разстояніе точки A отъ земной оси; направленіе δ идетъ отъ точки A къ оси. Такимъ образомъ, при полюсѣ въ A поступательное ускореніе равно геометрической суммѣ

$$\left(\varepsilon^2 \frac{M}{D^2}\right) + (\Omega^2 \delta)$$
 (15)

и имъетъ своими проекціями на оси Аξηζ следующія выраженія:

$$- \varepsilon^{2} \frac{M}{D^{2}} \cos(D\xi) + \Omega^{2} \delta \cos(\delta \xi), \quad - \varepsilon^{2} \frac{M}{D^{2}} \cos(D\eta) + \Omega^{2} \delta \cos(\delta \eta),$$

$$- \varepsilon^{2} \frac{M}{D^{2}} \cos(D\zeta) + \Omega^{2} \delta \cos(\delta \zeta). \tag{16}$$

Полное переносное ускореніе w получится изъ (15), если мы прибавимъ сюда геометрически еще ускоренія вращательное и

центростремительное той точки, неизмѣнно связанной съ землею, которая въ данный моментъ совпадаетъ съ разсматриваемою тяжелою точкою. При подчисленіи названныхъ ускореній надо помнить, что мгновенная ось проходить черезъ полюсъ A; поэтому въ виду постоянства Ω и малости численной величины этого вектора оба добавочныя ускоренія обращаются въ нуль, и слѣд. въ нашей степени приближенія выраженіе (15) даетъ полную величину всего ускоренія переноснаго.

Наконецъ по (10) § 81 проекціи ускоренія поворотнаго k будуть

$$2(\eta'r - \zeta'q), \ 2(\zeta'p - \xi'r), \ 2(\xi'q - \eta'p).$$
 (17)

Теперь вм'всто (8) им'вемъ:

$$(\dot{u}) = (g) + \left(\varepsilon^2 \frac{M}{d^2}\right) - \left(\varepsilon^2 \frac{M}{D^2}\right) - (\Omega^2 \mathring{\delta}) + (k). \tag{18}$$

Въ виду громадности разстоянія солнца отъ земли въ сравненіи съ земнымъ радіусомъ мы принимаемъ, что ускоренія (10) и (13) равны по величинь и одинаково направлены, сльд. второй и третій члепы правой части геометрическаго равенства (18) взаимно сокращаются.

Принимая въ соображение все вышесказанное, а также формулы (12), (16) и (17), пишемъ по (18) уравнения относительнаго движения тяжелой точки въ такомъ видѣ:

$$\xi'' = g \cos(g \, \xi) - \Omega^2 \, \delta \cos(\delta \, \xi) - 2 \, (\zeta' \, q - \eta' r);$$

$$\eta'' = g \cos(g \, \eta) - \Omega^2 \, \delta \cos(\delta \, \eta) - 2 \, (\xi' \, r - \zeta' p);$$

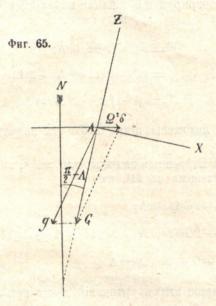
$$\zeta'' = g \cos(g \, \zeta) - \Omega^2 \, \delta \cos(\delta \, \zeta) - 2 \, (\eta' \, p - \xi' \, q).$$

$$(19)$$

Здѣсь, по условію, изъ всѣхъ членовъ, содержавщихъ Ω^2 , сохранены лишь тѣ, при которыхъ стоитъ множитель δ , такъ какъ разстояніе δ при низкихъ широтахъ сравнимо съ радіусомъ экватора.

Разсмотримъ векторъ G—геометрическую разность вектора g и вектора Ω^2 δ , идущаго къ земной оси. Иначе этотъ векторъ G (Фиг. 65) равенъ геометрической суммѣ векторовъ g и Ω^2 δ , если послъднему дадимъ направленіе отъ земной оси (ускореніе центробѣжное). Очевидно, векторъ G представляетъ собою видимое (наблюдаемое) ускореніе вѣса на земной поверхности; направленіе G совпадаетъ съ направленіемъ отвѣса въ разсматриваемомъ мѣстѣ.

Оставивъ прежнее начало A, замѣнимъ оси $A\xi\eta\zeta$ осями AXYZ, причемъ направимъ AZ (Фиг. 65) прямопротивоположно G (къ вениту); ось AX пусть идеть въ плоскости меридіана къ югу; тогда AY будеть направлена къ западу. Уголъ оси AZ съ плоскостью



земного экватора называется астрономическою широтою мѣста A; означимъ эту широту черезъ Λ . Такъ какъ ось земли идетъ отъ сѣвернаго полюса N (Фиг. 65) къ южному S и лежитъ въ плоскости меридіана (плоскости чертежа), то, очевидно, она образуетъ съ AZ уголъ $\frac{\pi}{2} + \Lambda$ и слѣд.

$$p = \Omega \cos \Lambda$$
; $q = 0$; $r = -\Omega \sin \Lambda$.

Поэтому для новыхъ осей AZYX уравненія (9) перепишутся такъ:

$$x'' = -2y' \Omega \sin \Lambda;$$

$$y'' = 2x' \Omega \sin \Lambda + 2z' \Omega \cos \Lambda;$$

$$z'' = -G - 2y' \Omega \cos \Lambda.$$
(20)

Это и будуть уравненія относительнаго движенія тяжелой точки при нашихъ допущеніяхъ.

Выводя уравненія (20), мы пренебрегали членами, зависящими отъ Ω^2 ; съ тою же степенью точности мы можемъ примѣнить для интегрированія этихъ уравненій слѣдующій пріемъ. Каждая часть уравненій (20) представляеть собою полную производную по времени. Интегрируя и обозначая начальныя скорости по осямъ для t=0 черезъ x_0' , y_0' , z_0' , получаемъ:

$$x' = x_0' - 2y\Omega \sin \Lambda;$$

 $y' = y_0' + 2x\Omega \sin \Lambda + 2z\Omega \cos \Lambda;$
 $z' = z_0' - Gt - 2y\Omega \cos \Lambda.$

Начальное положение точки взято въ началѣ координатъ A: $x_0 = y_0 = z_0 = 0$.

Подставляя найденныя значенія для x', y', z' въ уравненія (20) и пренебрегая членами съ Ω^2 , имѣемъ:

$$\begin{split} x'' &= -2y_0'\Omega\sin\Lambda;\\ y'' &= -2Gt\Omega\cos\Lambda + 2x_0'\Omega\sin\Lambda + 2z_0'\Omega\cos\Lambda;\\ z'' &= -G - 2y_0'\Omega\cos\Lambda. \end{split}$$

Интегрированіе этихъ уравненій даетъ непосредственно:

$$x = x_0' t - y_0' \Omega \sin \Lambda t^2;$$

$$y = y_0' t - \frac{G}{3} t^3 \Omega \cos \Lambda + (x_0' \sin \Lambda + z_0' \cos \Lambda) \Omega t^2;$$

$$z = z_0' t - \frac{G}{2} t^2 - y_0' \Omega \cos \Lambda t^2.$$
(21)

Какъ видимъ, ускореніе по вертикали

The region of the second of
$$G+2y_0'\Omega\cos\Lambda$$

зависить оть начальных условій.

Въ общемъ случав траекторія кривая не плоская.

Когда точка падаеть безъ начальной скорости: $x_0' = y_0' = z_0' = 0$, уравненія (21) дають:

Let
$$x=0;\ y=-rac{G}{3}\ \Omega\cos\Lambda t^3;\ z=-rac{Gt^2}{2}.$$

Траекторія лежить въ плоскости, перпендикулярной къ меридіану. Точка падаеть не по вертикали, а даеть уклоненіе къвостоку (y < 0).

Когда точка брошена вертикально кверху: $y_0' = x_0' = 0$, $z_0' = u_0 > 0$; изъ (21) имъемъ:

$$x=0;\;y=\left(u_0-rac{Gt}{3}
ight)\Omega\cos\Lambda t^2;\;z=u_0t-Grac{t^2}{2}.$$

Движеніе въ плоскости, перпендикулярной къ меридіану. Точка останавливается въ моменть $t_1=\frac{u_0}{G}$ и тогда замѣчается уклоненіе къ за па д у: $y_1=\frac{2}{3}\,\frac{u_0^3}{G^2}\,\Omega\,\cos\Lambda$. Точка снова падаеть на горизонтальную плоскость z=0 въ моменть $t_2=\frac{2u_0}{G}$ съ уклоненіемъ къ западу:

$$y_2 = 2y_1 = rac{4}{3} rac{u_0^3}{G^2} \Omega \cos \Lambda.$$

146. Маятникъ Фуко. Задача о маятникъ Фуко въ первомъ приближении можетъ быть формулирована такъ: опредълить относительное движение тяжелой точки по сферъ, неизмънно связанной съ вращающеюся землею. Беремъ оси тъ же, что и въ предъидущемъ параграфъ; пусть тогда уравнение связи будетъ:

$$l^2 - x^2 - y^2 - z^2 = 0.$$

Пользуясь уравненіями (4), находимъ въ нашемъ случать такія приближенныя уравненія относительнаго движенія:

$$x'' = -2y'\Omega \sin \Lambda - 2\lambda x;$$

 $y'' = 2x'\Omega \sin \Lambda + 2z'\Omega \cos \Lambda - 2\lambda y;$ (22)
 $z'' = -G - 2y'\Omega \cos \Lambda - 2\lambda z.$

Степень точности у нихъ та же, что и для уравненій (20).

Если умножить уравненія (22) соотв'єтственно на x', y', z' и сложить, то получимъ

$$x'x'' + y'y'' + z'z'' = \frac{1}{2} \frac{d}{dt} (u^2) = -Gz';$$

откуда, интегрируя:

$$u^2 = 2h - 2G\varepsilon, \tag{23}$$

гдв и произвольное постоянное.

Очевидно, равенство (23) представляеть собою ничто иное, какъ интегралъ (7), въ которомъ по принятому нами въ \S 145 условію опущенъ членъ, зависящій отъ Ω^2 .

Умножая первое изъ уравненій (12) на у, а второе на х и вычитая, легко находимъ:

$$xy'' - yx'' = 2\Omega \sin \Lambda (xx' + yy') + 2\Omega \cos \Lambda xz'.$$
 (24)

Вводимъ полярныя координаты, подагая

$$x = \rho \cos \psi$$
; $y = \rho \sin \psi$; $z = -\sqrt{l^2 - \rho^2}$, (25)

Допустимъ, что уклоненія маятника отъ вертикали настолько малы, что мы можемъ пренебречь высшими степенями радіусавектора р. Тогда изъ (25)

$$z = -(l^2 - \rho^2)^{\frac{1}{2}} = -l + \frac{1}{2l} \rho^2; \ z' = \frac{1}{l} \rho \rho'. \tag{26}$$

Подставляя изъ (25) и (26) въ интегралъ (23), получимъ:

$$\left(1+\frac{1}{l^2}\rho^2\right)\!
ho'^2+
ho^2\!\psi'^2=2h+2G\left(l-\frac{1}{2l}\rho^2\right)$$

или, если пренебрежемъ $\frac{\rho^2}{l^2}$ передъ единицею:

$$\rho^{\prime 2} + \rho^2 \psi^{\prime 2} = 2H - \frac{G}{I} \rho^2, \tag{27}$$

если

with the strong and the
$$H{=}\,h{+}\,Gl$$
 . The strong of th

Подобнымъ образомъ выражение (24) даетъ

$$\frac{d}{dt}(\rho^2\psi') = 2\Omega\sin\Lambda\rho\rho' + 2\frac{\Omega}{l}\cos\Lambda\cos\psi\rho^2\rho'.$$

Отбрасывая последній члень, имемь:

$$\frac{d}{dt}(\rho^2\psi') = 2\Omega \sin \Lambda \rho \rho',$$

откуда, интегрируя:

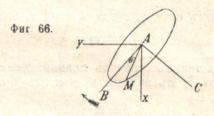
$$\rho^2 \psi' = \Omega \sin \Lambda \rho^2 + C, \qquad (28)$$

гдѣ С постоянная произвольная.

Отнесемъ движеніе точки M, проекціи тяжелой точки, на плоскость XOY, къ подвижнымъ осямъ CAB (Фиг. 66), вращающимся равномѣрно около A съ угловою скоростью $\Omega \sin \Lambda$ отъ ю га къ за паду; тогда

$$\angle BAX = \Omega \sin \Lambda \cdot t + \Gamma$$

гдв Г некоторая постоянная.



Если уголь MAB назовемь θ , то, такъ какъ $\angle MAX = \psi$, имъемъ:

$$\theta + \psi = \Omega \sin \Lambda \cdot t + \Gamma. \tag{29}$$

Дифференцируя, найдемъ:

$$\theta' + \psi' = \Omega \sin \Lambda. \tag{30}$$

Подставляя отсюда въ (28), получимъ:

$$\rho^2 \theta' = -C = C'; \tag{31}$$

С' новое обозначение постоянной произвольной.

Интегралъ живой силы (27) теперь приметъ видъ:

$$\rho'^2 + \rho^2(\theta'^2 - 2\Omega \sin \Lambda \theta' + \Omega^2 \sin^2 \Lambda) = 2H - \frac{G}{l} \rho^2$$

или, если воспользуемся равенствомъ (31):

$$\rho^{\prime 2} + \rho^{2}\theta^{\prime 2} = 2H_{1} - k^{2}\rho^{2}, \tag{32}$$

гдѣ

$$H_1 = H + C' \Omega \sin \Lambda; \ k^2 = \frac{G}{l} + \Omega^2 \sin^2 \Lambda.$$

Сравнивая интегралы (31) и (32) съ формулами (3) и (4) § 115, видимъ, что точка M на подвижной плоскости ACB описываетъ центральную орбиту, соотвътствующую силовой функціи

$$U = -k^2 \rho^2$$
.

По (23) § 111 эта точка находится подъ дѣйствіемъ силы притяженія къ центру A прямопропорціонально разстоянію. Мы знаемъ (§ 101), что орбитою будетъ эллипсъ съ центромъ въточкѣ A. Произвольною постоянною Γ можно всегда распорядиться такъ, чтобы координатныя оси BAC совпали съ осями эллипса (Фиг. 66).

Въ частномъ случать, когда $\theta_0' = 0$, т. е. по (20):

$$\psi_0' = \Omega \sin \Lambda$$
,

эдлинсъ обращается въ отрѣзокъ прямой: $\theta = const.$

Если точка M въ начальный моменть была въ относительномъ поко $\dot{\mathbf{b}}$, т. е.

$$\psi_0' = 0; \; \rho_0' = 0;$$

тогда постоянныя интеграловъ (31) и (32) опредълятся такъ:

$$C' = \Omega \cdot \sin \Lambda \cdot \rho_0^2$$
; $2H_1 = k^2 \rho_0^2 + \rho_0^2 \Omega^2 \sin^2 \Lambda$.

Интегралъ живой силы по исключеніи в легко приводится къ виду:

$$\rho^2 \rho'^2 = k^2 (\rho_0^2 - \rho^2) (\rho^2 - \rho_1^2),$$

если

$$\rho_1 = \rho_0 \frac{\Omega \sin \Lambda}{k}.$$

Отсюда заключаемъ, что для разсматриваемаго случая maximum и minimum р или, что тоже, полуосями эллипса служать

$$\rho_0 = \frac{\Omega \sin \Lambda}{k}.$$

ГЛАВА ХІХ.

t are acone, a constituence as a sunch acceptant

Мгновенныя силы. Ударъ точки о связь.

147. Импульсъ силы. Возьмемъ дифференціальныя уравненія движенія матеріальной точки, находящейся подъ дъйствіемъ силы F(X,Y,Z):

$$mx'' = X; my'' = Y; mz'' = Z.$$

Проинтегрируемъ эти равенства по времени между предълами $t=t_0$ и t=t; тогда получимъ:

$$mx' - mx_0' = \int_{t_0}^{t} Xdt;$$

$$my' - my_0' = \int_{t_0}^{t} Ydt;$$

$$mz' - mz_0' = \int_{t_0}^{t} Zdt;$$
(1)

гд $*x_0', y_0', z_0'$ скорости точки въ моменть t_0 .

Если движеніе точки *m* намъ дано, то *X*, *Y*, *Z* представляють собою изв'єстныя функціи врэмени; тогда в опред'єденные интегралы, стоящіе въ правыхъ частяхъ равенствъ (1), могутъ быть найдены какъ функціи отъ времени. Векторъ *J*, координаты котораго равняются вышеупомянутымъ интеграламъ, носитъ названіе

импульса силы F за промежутокъ времени отъ момента t_0 до момента t. По сдъланному опредъленію:

$$J_{x} = J\cos(Jx) = \int_{t_{0}}^{t} Xdt;$$

$$J_{y} = J\cos(Jy) = \int_{t_{0}}^{t} Ydt;$$

$$J_{z} = J\cos(Jz) = \int_{t_{0}}^{t} Zdt.$$
(2)

Отсюда видимъ, что иначе мы могли бы опредълить импульсъ какъ векторъ-интегралъ по времени отъ вектора силы (§ 34).

Вообще говоря, направление импульса отлично отъ направления силы; но, если сила постоянна по направлению, то направления импульса и силы совпадають. Дъйствительно, пусть

$$X = F\alpha; Y = F\beta; Z = F\gamma; \alpha^2 + \beta^2 + \gamma^2 = 1;$$

а, в, у постоянныя величины.

Тогда по (2):

$$J_x = J\cos(Jx) = \alpha \int_{t_0}^t Fdt;$$
 $J_y = J\cos(Jy) = \beta \int_{t_0}^t Fdt;$
 $J_z = J\cos(Jz) = \gamma \int_{t_0}^t Fdt;$

Отсюда выводимъ:

$$J^2\!=\!\left(\int\limits_t^t\!Fdt\,
ight)^{\!2}$$

и слѣд.

$$\cos(Jx) = \frac{J_x}{J} = \alpha = \cos(Fx);$$
 $\cos(Jy) = \frac{J_y}{J} = \beta = \cos(Fy);$
 $\cos(Jz) = \frac{J_z}{J} = \gamma = \cos(Fz);$

что и доказываеть вышесказанное.

Каждую изъ координатъ импульса, напр. J_x , можемъ считать импульсомъ соответственной координаты силы, въ нашемъ случав, силы X.

Если означимъ черезъ μ и μ_0 количества движенія точки m въ моменты t_0 и t (§ 86) и замѣтимъ, что

$$mx' = \mu \cos(\mu x); \ my' = \mu \cos(\mu y); \ mz' = \mu \cos(\mu z);$$

 $mx_0' = \mu_0 \cos(\mu_0 x); \ my_0' = \mu_0 \cos(\mu_0 y); \ mz_0' = \mu_0 \cos(\mu_0 z);$

то равенства (1) можемъ замънить такими:

$$\mu\cos(\mu x) - \mu_0\cos(\mu_0 x) = J\cos(Jx);$$

$$\mu\cos(\mu y) - \mu_0\cos(\mu_0 y) = J\cos(Jy);$$

$$\mu\cos(\mu z) - \mu_0\cos(\mu_0 z) = J\cos(Jz).$$

Отсюда вытекаеть:

$$(\mu) - (\mu_0) = (J);$$
 (3)

т. е. геометрическое приращение количества движения за промежутокъ времени отъ t_0 до t геометрически равняется импульсу силы за тотъ же промежутокъ времени.

148. Теорема лорда Кельвина. Составимъ выраженіе для работы силъ за нѣкоторый промежутокъ времени черезъ ея импульсъ. Съ этою цѣлью возьмемъ равенства (1), умпожимъ ихъ соотвѣтственно на x', y', z' и сложимъ; тогда получимъ:

$$m(x'^2+y'^2+z'^2)-m(x'x_0'+y'y_0'+z'z_0')=J_xx'+J_yy'+J_zz'.$$

Если для момента t живую силу точки означимъ черезъ T, а скорость черезъ v, то предъидущему равенству можемъ дать видъ:

$$T - \frac{m}{2} (x'x_0' + y'y_0' + z'z_0') = \frac{1}{2} Jv \cos(Jv).$$
 (4)

Умножая (1) на x_0' , y_0' , z_0' и складывая, найдемъ:

$$m(x'x_0' + y'y_0' + z'z_0') - m(x_0'^2 + y_0'^2 + z_0'^2) = J_x x_0' + J_y y_0' + J_z z_0'.$$

Если и здѣсь означимъ скорость точки и живую силу ея для момента t_0 черезъ v_0 и T_0 , то можемъ написать:

$$\frac{m}{2}(x'x_0' + y'y_0' + z'z_0') - T_0 = \frac{1}{2}Jv_0\cos(Jv_0).$$
 (5)

Складывая (4) и (5), находимъ:

$$T - T_0 = \frac{J}{2} \left\{ v \cos(J v) + v_0 \cos(J v_0) \right\}. \tag{6}$$

Такъ какъ по закону живой силы (§ 109) разность $T-T_0$ или приращеніе живой силы за промежутокъ времени отъ t_0 до t равняется работь равнодъйствующей за то же время, то праван часть выраженія (6) и представляеть собою искомое выраженіе этой работы черезъ соотвътственный импульсъ.

Равенство (6) было впервые получено лордомъ Кельвиномъ и словами можеть быть выражено такъ: работа силы за какой либо промежутокъ времени равняется импульсу силы за тотъ же промежутокъ, умноженному на полусумму проекцій начальной и конечной скорости точки приложенія силы на направленіе импульса.

149. Мгновенныя силы. До сихъ поръ мы разсматривали лишь такія движенія, въ которыхъ скорость точки измѣняеть свою величину и свое паправленіе сплошнымъ образомъ. Но иногда приходится принимать въ разсчеть и такія движенія, въ которыхъ скорость точки измѣняется скачкомъ. Для того, чтобы и подобныя движенія подвести подъ общую механическую схему, мы вводимъ понятіе о такъ называемыхъ мгновенныхъ силахъ.

Мгновенною называется сила, которая дъйствуетъ въ течение безконечно малаго промежутка времени, но имъетъ безконечно большое напряжение, такъ что импульсъ ея за время дъйствия оказывается величиною конечною. Посмотримъ, какія сл'адствія вытекають изъ сд'альнаго опреділенія.

Прежде всего замѣтимъ, что эффектъ дѣйствія мгновенной силы на матеріальную точку выразится въ мгновенномъ конечномъ измѣненіи скорости точки. Дѣйствительно по (1) и (2):

$$mx_{1}' - mx_{0}' = \int_{t_{0}}^{t_{1}} X dt = J_{x};$$
 $my_{1}' - my_{0}' = \int_{t_{0}}^{t_{1}} Y dt = J_{y};$
 $mz_{1}' - mz_{0}' = \int_{t_{0}}^{t_{1}} Z dt = J_{x};$
 (7)

если мгновенная сила (X, Y, Z) начала дъйствовать въ моментъ t_0 , а кончила въ моментъ $t_1 = t_0 + 0$, гдъ 0 безконечно малая; скорости со значкомъ 0 относятся къ моменту t_0 , а со значкомъ 1 къ моменту t_1 . Интегралы, стоящіе въ правыхъ частяхъ равенства (7), принимаютъ неопредъленный видъ, такъ какъ подъчитегральная функція обращается въ безконечность, а предълы безконечно близки, но по сдъланному нами условію они конечны, слъд.

$$(mv_1) - (mv_0) = (J),$$

гдѣ Ј конечно, что и подтверждаеть сказанное выше.

Однако, перем вститься за время дъйствія миновенной силы точка не успъетъ. Чтобы убъдиться въ этомъ, возьмемъ уравненія (7) для верхняго предъла t, если $t_0 < t < t_1$:

$$mx' - mx_0' = \int\limits_{t_0}^t X \, dt = J_{x'};$$
 $my' - my_0' = \int\limits_{t_0}^t Y \, dt = J_{y'};$
 $mz' - mz_0' = \int\limits_{t_0}^t Z \, dt = J_{x'};$

здѣсь J' означаеть импульсъ мгновенной силы за промежутокъ оть t_0 до t. Интегрируя предъидущія равенства между предълами t_0 и $t_1 = t_0 + \theta$, получаемъ:

$$mx_{1} - mx_{0} - mx_{0}' \theta = \int_{t_{0}}^{t_{0} + \theta} J_{x}' dt;$$
 $my_{1} - my_{0} - my_{0}' \theta = \int_{t_{0}}^{t_{0} + \theta} J_{y}' dt;$
 $mz_{1} - mz_{0} - mz_{0}' \theta = \int_{t_{0}}^{t + \theta} J_{z}' dt.$

Разсмотримъ первый изъ интеграловъ, стоящихъ въ правыхъ

частяхъ; $\int\limits_{t_0}^{t_0+\theta} J_{x'} \, dt$. Мы можемъ по извѣстной теоремѣ интегральнаго

исчисленія дать ему видъ:

$$\int_{t_0}^{t_0+\theta} J_{x'} dt = ext{(средн. знач. } J_{x'}) \int_{t_0}^{t_0+\theta} dt = ext{(средн. знач. } J_{x'}) \, heta;$$

причемъ по условію среднее значеніе J_x' величина конечная. Тоже самое можемъ сказать и объ остальныхъ интегралахъ.

Полагая въ предълъ в равнымъ нулю, находимъ:

$$x_1 = x_0; \ y_1 = y_0; \ z_1 = z_0;$$

т. е. точка осталась на мѣстѣ.

Работа, совершенная мгновенною силою, имъетъ конечную величину, какъ это вытекаеть изъ теоремы лорда Кельвина (6) и сдъданнаго нами условія о величинъ импульса.

Если одновременно съ мгновенною силою приложена къ матеріальной точкъ и сила конечнаго напряженія, то импульсъ послъдней за время дъйствія мгновенной будеть безкопечно маль, и слъд. въ предълъ исчезаеть. На самомъ дълъ, пусть сила (Ξ, Y, Z) конечна; тогда для импульса ея по оси ОХ имъемъ выраженіе:

$$J_x\!=\!\int\limits_t^{t_0+\,\theta}\Xi\,dt\!=\!(ext{cpeдн. знач.}\;\Xi)$$
 . $heta,$

что въ предёлё обращается въ нуль. Сказанное справедливо и для импульсовъ по двумъ другимъ осямъ.

150. Ударъ матеріальной точки о связь. Положимъ, что матеріальная точка массы т подчинена неудерживающей связи:

$$F(x, y, z, t) \ge 0. \tag{8}$$

Пусть связь эта ослаблена (§ 118):

и точка движется, какъ свободная, сообразно съ такими уравненіями движенія:

$$x = f_1(t); \ y = f_2(t); \ z = f_3(t).$$
 (9)

Тогда можеть случиться, что точка снова придеть на связь, т. е. въ нѣкоторый моменть т координаты ея обратять лѣвую часть выраженія (8) въ нуль. Условимся, что за начало временъ взять нами какой либо моменть изъ того промежутка времени, когда точка двигалась, какъ свободная; тогда моменть т прихода точки на связь, очевидно, найдется, если мы опредѣлимъ наименьшій положительный корень уравненія

$$F[f_1(t), f_2(t), f_3(t), t] = 0.$$
 (10)

Если такого корня не окажется, то, значить, во все свое дальнъйшее движение точка никогда не встрътится со связью.

Но пусть корень т найдень; тогда въ моменть т точка придеть въ положение:

$$x_0 = f_1(\tau); \ y_0 = f_2(\tau); \ \varepsilon_0 = f_3(\tau),$$

лежащее на связи (8), со скоростью $v_0(x_0', y_0', z_0')$, если

$$x_0' = v_0 \cos(v_0, x) = f_1'(\tau); \ y_0' = f_2'(\tau); \ z_0' = f_3'(\tau).$$
 (11)

Но мы знаемъ (§ 121), что точка, находящаяся на неудерживающей связи (8), не можеть имъть произвольной скорости, а

должна подчиняться ограниченію, выражаемому равенствомъ (17) § 121:

$$\frac{dF}{dt} \ge 0,$$
 (12)

что въ предъта обращается из пуда Салдание оправеднию и или

$$\frac{\partial F}{\partial x}x' + \frac{\partial F}{\partial y}y' + \frac{\partial F}{\partial z}z' + \frac{\partial F}{\partial t} \ge 0. \tag{13}$$

Примѣняя это неравенство къ моменту τ , находимъ, что скорости x_0' , y_0' , z_0' должны выполнять условіе:

$$\left(\frac{\partial F}{\partial x}\right)_{0} x_{0}' + \left(\frac{\partial F}{\partial y}\right)_{0} y_{0}' + \left(\frac{\partial F}{\partial z}\right)_{0} z_{0}' + \left(\frac{\partial F}{\partial t}\right)_{0} \ge 0 \tag{14}$$

или, короче,

-summary manner as obtained
$$\left(\frac{dF}{dt}\right)_0 \geq 0.$$
 (15)

Значекъ О показываетъ, что въ соотвътственной функціи вмъсто $x, y, \varepsilon, x', y', \varepsilon', t$ вставлены $x_0, y_0, \varepsilon_0, x_0', y_0', \varepsilon_0', \tau$.

Когда скорость точки m въ моменть τ такова, что лѣвая часть выраженія (15) положительна, тогда (§ 121) точка m въ одинъ изъ слѣдующихъ моментовъ, смежныхъ съ τ , снова покинетъ связь.

Когда скорость точки *т* въ моменть т такова, что лѣвая часть выраженія (15) обращается въ нуль, тогда въ зависимости отъ величины и направленія ускоренія точка *т* или остается на связи, или сходить съ ноя.

Но, если скорость v_0 точки m такова, что

оне оне он денения от
$$\binom{dF}{dt}$$
 од ников стоин ило (16) од на од симания точки ило од симания точки ило од симания точки ило од симания од

то, чтобы согласить это неравенство съ условіемъ (12), мы принимаемъ, что связь (8) оказываетъ м г н о в е н н у ю р е а к ц і ю на точку и эта реакція измѣняетъ скорость v_0 въ нѣкоторую другую $v_2(x_2', y_2', z_2')$, удовлетворяющую условію (12): происходить такъ называемый ударъ точки о связь. При томъ, чтобы подвести возможно большее число наблюдаемыхъ явленій подъ нашу схему, мы принимаемъ, что въ общемъ случаѣ скорость v_2 удовлетворяетъ условію (12) со знакомъ н е р а в е и с т в а.

Если для момента т точка покидаеть связь, то мы должны изследовать въ томъ же отношении следующий по величине положительный корень уравненія (10) и продолжать такимъ образомъ, пока не переберемъ всёхъ корней или не дойдемъ до такого, при которомъ точка остается на связи или при которомъ происходитъ ударъ.

Итакъ, пусть для момента т соблюдается неравенство (16). Такъ какъ мгновенная реакція связи отнесена нами къ разряду мгновенныхъ силъ, то по § 149 мы принимаемъ, что

 время дъйствія ея или продолжительность удара в безконечно мала;

 за время удара ни точка, ни поверхность (8) не услѣють измѣнить своего положенія;

 за время удара импульсъ всякой конечной силы равенъ нулю.

Пусть ударъ кончается въ моменть

$$\tau_2 = \tau + \theta$$
;

тогда по условію въ общемъ случав

$$\left(\frac{dF}{dt}\right)_{2} > 0$$
, as a fine property (17)

если

$$\left(\frac{dF}{dt}\right)_{2} = \left(\frac{\partial F}{\partial x}\right)_{0} x_{2}' + \left(\frac{\partial F}{\partial y}\right)_{0} y_{2}' + \left(\frac{\partial F}{\partial z}\right)_{0} z_{2}' + \left(\frac{\partial F}{\partial t}\right)_{0} .$$
 (18)

Вст коеффиціенты, какъ показываетъ значекъ 0, здесь постоянны.

Полагая, что во время удара скорость точки измѣняется сплошнымъ образомъ, мы изъ (16) и (17) заключаемъ, что для нѣ-котораго промежуточнаго момента т₁, т. е. если

$$\tau < \tau_{_1} < \tau_{_2}$$
 .

точка m пріобрѣтаеть такую скорость $v_1(x_1', y_1', z_1')$, что для v_1 соблюдается равенство

$$\left(\frac{dF}{dt}\right)_{1} = 0,\tag{19}$$

если

$$\left(\frac{dF}{dt}\right)_{\mathbf{i}} = \left(\frac{\partial F}{\partial x}\right)_{\mathbf{0}} x_{\mathbf{i}}' + \left(\frac{\partial F}{\partial y}\right)_{\mathbf{0}} y_{\mathbf{i}}' + \left(\frac{\partial F}{\partial z}\right)_{\mathbf{0}} z_{\mathbf{i}}' + \left(\frac{\partial F}{\partial t}\right)_{\mathbf{0}} .$$
 (20)

Промежутокъ времени отъ момента т до т₁ навовемъ первымъ актомъ удара, а промежутокъ отъ т₁ до т₂ вторымъ

актомъ. Въ частномъ случат ударъ можетъ ограничиваться только однимъ первымъ актомъ (ударъ неупругій).

Скорость v_0 , съ которою точка приходить на связь, обыкновенно называется скоростью паденія точки, а скорость v_2 , съ которою точка покидаеть связь, скоростью отраженія. Уголь v_0 съ отрицательнымъ направленіемъ нормали къ поверхности (8) носить названіе угла паденія, а уголь v_2 съ положительнымъ направленіемъ той же нормали носить названіе угла отраженія.

Мы принимаемъ, что и мгновенная реакція направлена по дифференціальному параметру перваго порядка или по положительной нормали къ поверхности (8), слъд. косинусы угловъ ея съ осями пропорціональны

$$\left(\frac{\partial F}{\partial x}\right)_{0}; \left(\frac{\partial F}{\partial y}\right)_{0}; \left(\frac{\partial F}{\partial z}\right)_{0}$$

По условіямъ І и 11 эти величины во время удара постоянны, слѣд. по § 149 направленіе импульса совпадаеть съ направленіемъ самой реакціи, т. е. идеть также по положительной нормали.

Возьмемъ какой либо моменть t между τ_1 и τ_2 ; пусть для него точка m имѣетъ скорость v(x',y',z'). Если импульсъ мгновенной реакціи за промежутокъ между моментами t_1 и t_2 условимся означить такъ

on source of anomalo anadems
$$oldsymbol{J_t}^{t_2}$$
 , which is the complete solution of the contraction of

то по § 147 для момента t можемъ написать равенства:

$$mx'-mx_0'=J_{ au}^trac{1}{\Delta F_0}\left(rac{\partial F}{\partial x}
ight)_0;$$
 $my'-my_0'=J_{ au}^trac{1}{\Delta F_0}\left(rac{\partial F}{\partial y}
ight)_0;$
 $mz'-mz_0'=J_{ au}^trac{1}{\Delta F_0}\left(rac{\partial F}{\partial z}
ight)_0;$
если $\Delta F_0=+\sqrt{\left(rac{\partial F}{\partial x}
ight)_0^2+\left(rac{\partial F}{\partial y}
ight)_0^2+\left(rac{\partial F}{\partial z}
ight)_0^2}.$

Въ этихъ уравненіяхъ мы приняли во вниманіе условіе III и пропустили поэтому импульсъ равнодъйствующей конечныхъ

силь, приложенныхъ къ точкъ т. Изъ написанныхъ уравненій непосредственно вытекаеть

$$\frac{x'-x_0'}{\left(\frac{\partial F}{\partial x}\right)_0} = \frac{y'-y_0'}{\left(\frac{\partial F}{\partial y}\right)_0} = \frac{z'-z_0'}{\left(\frac{\partial F}{\partial z}\right)_0};$$
(22)

т. е. приращеніе скорости точки за любой промежутокъ времени въ теченіе удара параллельно положительной нормали. Другими словами, если бы мы построили годографъ скорости за время удара, то получили бы отръзокъ прямой, параллельный нормали.

Положимъ для сокращенія, что

$$J_{\tau}^{\tau_1} = J_1; \ J_{\tau_1}^{\tau_2} = J_2; \ J_{\tau}^{\tau_2} = J_{\tau}^{\tau_1} + J_{\tau_1}^{\tau_2} = J_1 + J_2 = J;$$

тогда J_1 будеть импульсь реакціи за первый акть удара, J_2 —за второй акть удара, J— за весь ударь.

Изъ уравненій (21) при $t=\tau_1$, получаемъ:

$$mx_{1}' - mx_{0}' = J_{1} \frac{1}{\Delta F_{0}} \left(\frac{\partial F}{\partial x}\right)_{0};$$

$$my_{1}' - my_{0}' = J_{1} \frac{1}{\Delta F_{0}} \left(\frac{\partial F}{\partial y}\right)_{0};$$

$$mz_{1}' - mz_{0}' = J_{1} \frac{1}{\Delta F_{0}} \left(\frac{\partial F}{\partial z}\right)_{0}.$$
(23)

Для $t=\tau_{2}$ изъ тахъ же уравненій имаемъ:

$$mx_{2}' - mx_{0}' = J \frac{1}{\Delta F_{0}} \left(\frac{\partial F}{\partial x}\right)_{0};$$

$$my_{2}' - my_{0}' = J \frac{1}{\Delta F_{0}} \left(\frac{\partial F}{\partial y}\right)_{0};$$

$$mz_{2}' - mz_{0}' = J \frac{1}{\Delta F_{0}} \left(\frac{\partial F}{\partial z}\right)_{0}.$$
(24)

Наконецъ, вычитая равенства (23) изъ (24) находимъ:

$$mx_{2}' - mx_{1}' = J_{2} \frac{1}{\Delta F_{0}} \left(\frac{\partial F}{\partial x}\right)_{0};$$

$$my_2' - my_1' = J_2 \frac{1}{\Delta F_0} \left(\frac{\partial F}{\partial y} \right)_0;$$
 (25)
$$mz_2' - mz_1' = J_2 \frac{1}{\Delta F_0} \left(\frac{\partial F}{\partial z} \right)_0.$$

Задача объ ударѣ состоитъ въ опредъденіи скорости отражевія по даннымъ т, x_0 , y_0 , z_0 и скорости паденія.

Разсмотримъ сначала частный случай, а именно допустимъ, что ударъ неупругій, т. е. ограничивается однимъ первымъ актомъ. Тогда вскомою будетъ скорость v_1 . Для нахожденія ея мы имѣемъ уравненія (23) и (19)—всего четыре уравненія для опредѣленія четырехъ неизвѣстныхъ x_1', y_1', z_1' и J_1 . Чтобы найти импульсъ J_1 , умножаемъ соотвѣтственно уравненія (23) на $\frac{1}{m} \left(\frac{\partial F}{\partial x} \right)_0$, $\frac{1}{m} \left(\frac{\partial F}{\partial y} \right)_0$, $\frac{1}{m} \left(\frac{\partial F}{\partial y} \right)_0$ и складываемъ; тогда находимъ:

$$egin{aligned} \left(rac{\partial F}{\partial x}
ight)_{_{0}}x_{_{1}}{'} + \left(rac{\partial F}{\partial y}
ight)_{_{0}}y_{_{1}}{'} + \left(rac{\partial F}{\partial z}
ight)_{_{0}}z_{_{1}}{'} - \left(rac{\partial F}{\partial x}
ight)_{_{0}}x_{_{0}}{'} - \left(rac{\partial F}{\partial y}
ight)_{_{0}}y_{_{0}}{'} - \left(rac{\partial$$

Прибавляя и вычитая изъ лѣвой части $\left(\frac{\partial F}{\partial t}\right)_0$, имѣемъ:

$$\left(\frac{dF}{dt}\right)_{1}-\left(\frac{dF}{dt}\right)_{0}=\frac{1}{m}J_{1}\Delta F_{0},$$

откуда по (19) для J_1 получаемъ выраженіе:

$$J_1 = -\frac{m}{\Delta F_0} \left(\frac{dF}{dt}\right)_0. \tag{26}$$

Подставляя это значеніе вмѣсто J_1 въ (23), непосредственно находимъ $x_1',y_1',z_1',$ что и рѣшаетъ задачу.

Для рѣшенія общаго случая надо обратиться или къ уравненіямь (24) или къ группѣ уравненій (23), (25) и (19). Въ томь и другомъ случаѣ легко видѣть, что число неизвѣстныхъ на единицу превышаетъ число уравненій: въ первомъ случаѣ неизвѣстныхъ 4: x_2', y_2', z_2', J , а уравненій всего 3; во второмъ неизвѣстныхъ 8: $x_1', y_1', z_1', x_2', y_2', z_2', J_1, J_2$, а уравненій всего 7.

Если бы мы примънили къ опредъленію J изъ (24) тоть же пріємъ, который далъ намъ выраженіе для J_1 , то нашли бы:

$$J = \frac{m}{\Delta F_0} \left[\left(\frac{dF}{dt} \right)_2 - \left(\frac{dF}{dt} \right)_0 \right], \tag{27}$$

гдѣ въ правую часть опять вошли бы неизвѣстныя x_2', y_2', z_2' . Вытитая (26) изъ (27) или непосредственно изъ уравненій (25), имѣемъ:

$$J_2 = \frac{m}{\Delta F_0} \left(\frac{dF}{dt}\right)_2 \tag{28}$$

Недостающее намъ восьмое уравненіе, связывающее неизвъстныя, берется изъ опытовъ и наблюденій надъ тѣми явленіями, которыя желательно подвести подъ разбираемую механическую схему. А именно Ньютонъ, измѣряя углы паденія и отраженія соударяющихся тѣлъ, пришель къ такому опытному закону: отношеніе импульса за второй актъ удара къ импульсу за первый актъ удара не зависить отъ скорости паденія, а только отъ состава соударяющихся тѣлъ; это отношеніе ε, называемое коеффиціентомъ возстановленія, правильная положительная дробь:

$$0 \le \varepsilon \le 1$$
.

Формулою положение Ньютона выразится такъ:

$$J_2 = \varepsilon J_1, \tag{29}$$

или по (26) и (28):

$$\left(\frac{dF}{dt}\right)_{2} + \varepsilon \left(\frac{dF}{dt}\right)_{0} = 0. \tag{30}$$

Чтобы дать себѣ отчеть въ томъ, какимъ образомъ при помощи измѣренія угловъ паденія и отраженія можно найти отношеніе между J_2 и J_4 , остановимся на простѣйшемъ случаѣ, съ которымъ собственно и производились опыты, а именно, когда связь неподвижна:

$$\frac{\partial F}{\partial t} = 0. \tag{31}$$

Изъ (26) и (28) имфемъ

$$\frac{J_2}{J_1}\!=\!-\frac{\left(\!\frac{dF}{dt}\right)_2}{\left(\!\frac{dF}{dt}\right)_0}.$$

Такъ какъ

$$\left(\frac{\partial F}{\partial x}\right)_0 = \Delta F_0 \cos(\Delta F_0, x) = \Delta F_0 \cos(n, x); \dots;$$

$$x_2' = v_2 \cos(v_2, x); \ x_0' = v_0 \cos(v_0, x); \dots;$$

гдъ n направленіе положительной нормали къ (8), то при (31) по (14) и (18):

$$\left(\frac{dF}{dt}\right)_2 = \Delta F_0 \cdot v_2 \cos(v_2, n);$$

$$\left(\frac{dF}{dt}\right)_0 = \Delta F_0 \cdot v_0 \cos(v_0, n);$$

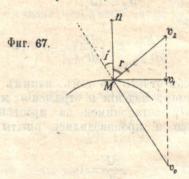
и следовательно

$$\frac{J_2}{J_1} = -\frac{v_2 \cos(v_2, n)}{v_0 \cos(v_0, n)}.$$
 (32)

Кром'я того по (19):

$$v_1 \cos(v_1, n) = 0.$$
 (33)

Пусть (Фиг. 67) M точка поверхности, въ которой происходить ударь; Mv_0 —скорость паденія, Mv_2 —скорость отраженія; углы i и r—углы паденія и отраженія; Mn—положительная нормаль.



Тогда по (22) прямая v_0v_2 , нараллельная Mn, представить собою годографъ скорости за время удара, и слёд. по (33) векторъ Mv_1 изображаеть собою скорость v_1 , если уголъ n Mv_1 прямой. Но

$$v_2 \cos(v_2, n) = v_1 v_2 = M v_1 \cdot \cot g r = v_1 \cdot \cot g r;$$

 $-v_0 \cos(v_0, n) = v_0 v_1 = M v_1 \cdot \cot g i = v_1 \cdot \cot g i;$

а потому изъ (32):

$$\frac{J_2}{J_1} = \frac{\cot g \ r}{\cot g \ i};$$

т. е. отношение между импульсами равно отношению между котангенсами угловъ отражения и падения, что и желали показать.

Съ прибавленіемъ уравненія (29) или (30) къ уравненіямъ (24) или къ группѣ уравненій (23), (25) и (19) задача становится вполнѣ опредѣленною. Найдя импульсъ J_1 (26) указаннымъ выше пріемомъ, мы теперь по (29) имѣемъ:

$$J = J_1 (1 + \varepsilon),$$

и след, скорость отраженія найдется изъ уравненій (24):

$$mx_{2}^{'} - mx_{0}^{'} = J_{1}(1+\varepsilon) \frac{1}{\Delta F_{0}} \left(\frac{\partial F}{\partial x}\right)_{0};$$

$$my_{2}^{'} - my_{0}^{'} = J_{1}(1+\varepsilon) \frac{1}{\Delta F_{0}} \left(\frac{\partial F}{\partial y}\right)_{0};$$

$$mz_{2}^{'} - mz_{0}^{'} = J_{1}(1+\varepsilon) \frac{1}{\Delta F_{0}} \left(\frac{\partial F}{\partial z}\right)_{0};$$
(34)

гдѣ J_1 дается равенствомъ (26). Коеффиціенть возстановленія должень быть данъ намъ напередъ; если $\varepsilon = 0$, ударъ неупругій и второго акта вовсе нѣтъ; если $\varepsilon = 1$, ударъ называется в полнѣ у пругимъ.

Ньютонъ*) нашелъ, что при соудареніи стекла объ стекло $\varepsilon = \frac{15}{16}$, при соудареніи мячиковъ, набитыхъ шерстью, $\varepsilon = \frac{5}{9}$; при соудареніи желѣза объ желѣзо тоже почти $\frac{5}{9}$. Позднѣйшіе опыты

Примъръ: Точка массы = 1 движется согласно съ уравненіями

$$x = \alpha t; \ y = \beta t; \ z = \gamma t;$$

гдѣ а, β, у постоянныя, и подчинена неудерживающей связи:

$$F = R^2 - (x - kt)^2 - y^2 - z^2 \ge 0$$

гдѣ R и k новыя постоянныя.

подтвердили Ньютоновъ законъ (29).

^{*)} Thomson and Tait, Natural Philosophy sect. 300.

Для t=0 точка не на связи, моментъ τ прихода ея на связь найдемъ, рѣшая уравненіе:

$$R^2 - [(\alpha - k)^2 + \beta^2 + \gamma^2]t^2 = 0$$

слѣдовательно

are the
$$au=rac{R}{\hbar}$$
, the matrix of the second sections of

глъ

$$\delta = + V(\alpha - k)^2 + \beta^2 + \gamma^2.$$

Въ этотъ моментъ точка займетъ положение:

$$x_0 = \alpha \tau; y_0 = \beta \tau; z_0 = \gamma \tau;$$

а скорость паденія опредалится равенствами:

$$x_0' = \alpha$$
; $y_0' = \beta$; $z_0' = \gamma$.

Дифференцируя уравнение связи, находимъ, что

$$\left(\frac{dF}{dt}\right)_0 = -2\delta^2 \tau < 0;$$

след. произойдеть ударь.

Вычисляя ΔF_0 , находимъ,

$$\Delta F_0 = 2 \delta au;$$

поэтому импульсъ J_1 за первый разъ удара по (26) будетъ

$$J_1 = \delta$$
.

Если коеффиціентъ возстановленія є, то по (34) скорость отраженія опредълится такъ:

$$x_2' = k - \varepsilon (\alpha - k); \ y_2' = - \varepsilon \beta; \ z_2' = - \varepsilon \gamma.$$

151. Измѣненіе живой силы матеріальной точки за время удара. Предварительно замѣтимъ, что по предъидущему съ одной стороны:

$$egin{array}{ll} \left(rac{dF}{dt}
ight)_0 &= \Delta F_0 v_0 \cos \left(v_0,n
ight) + \left(rac{\partial F}{\partial t}
ight)_0; \ \left(rac{dF}{dt}
ight)_1 &= 0 = \Delta F_0 v_1 \cos \left(v_1,n
ight) + \left(rac{\partial F}{\partial t}
ight)_0; \ \left(rac{dF}{dt}
ight)_2 &= \Delta F_0 v_2 \cos \left(v_2,n
ight) + \left(rac{\partial F}{\partial t}
ight)_i; \end{array}$$

а съ другой стороны ваправленіе импульса совпадаєть съ направленіємъ n. Примѣняемъ теперь теорему лорда Кельвина (§ 148) сначала къ промежутку времени между моментами τ и τ_1 , а затѣмъ между моментами τ_1 и τ_2 ; причемъ живую силу точки для моментовъ τ , τ_1 и τ_2 означимъ соотвѣтственно T_0 , T_1 и T_2 . Тогда получимъ:

$$egin{align} T_1-T_0&=rac{1}{2}J_1[v_1\cos(v_1,n)+v_0\cos(v_0,n)]=\ &=rac{1}{2}rac{J_1}{\Delta F_0}igg\{igg(rac{dF}{dt}igg)_0-2igg(rac{\partial F}{\partial t}igg)_0igg\};\ &T_2-T_1&=rac{1}{2}J_2[v_2\cos(v_2,n)+v_1\cos(v_1,n)]=\ &=rac{1}{2}rac{J_2}{\Delta F_0}igg\{igg(rac{dF}{dt}igg)_2-2igg(rac{\partial F}{\partial t}igg)_0igg\}. \end{split}$$

Когда связь неподвижна, т. е.

$$\frac{\partial F}{\partial t} = 0$$
,

мы можемъ, пользуясь (26) и (28), переписать предъидущія равенства такъ:

$$T_1 - T_0 = -\frac{1}{2m} J_1^2; T_2 - T_1 = \frac{1}{2m} J_2^2.$$

Отсюда заключаемь, что тогда за первый акть удара живая сила точки умень шается, а за второй акть увеличивается. Складывая полученныя выше выраженія, им'ємь по (29)

$$T_2 - T_0 = -\frac{1}{2m} J_1^2 (1 - \varepsilon^2);$$

слѣд., за оба акта удара, вообше говоря, живая сила точки у мень-шается и только при вполив упругомъ ударв ($\epsilon=1$) остается безъ перемвны.

menys curobyto pyteky is god omma nontoca uponopy. pasemalte 006 t=0 V moth morka offerm 6 maks npudinistanael Ri y ummo mu recku & Sulage) X= fcos(xx)= Kmpcos y= Kmy Z= Kmz dx + ydy + 2dz = dk 2m(xdx + ydy + 2dz) = d[=x = (x + y + z =) hpu X=Xo hpa X=0 V=1 dx x= f(t)







